

599

W. Inw. 599.



599

74 III
3

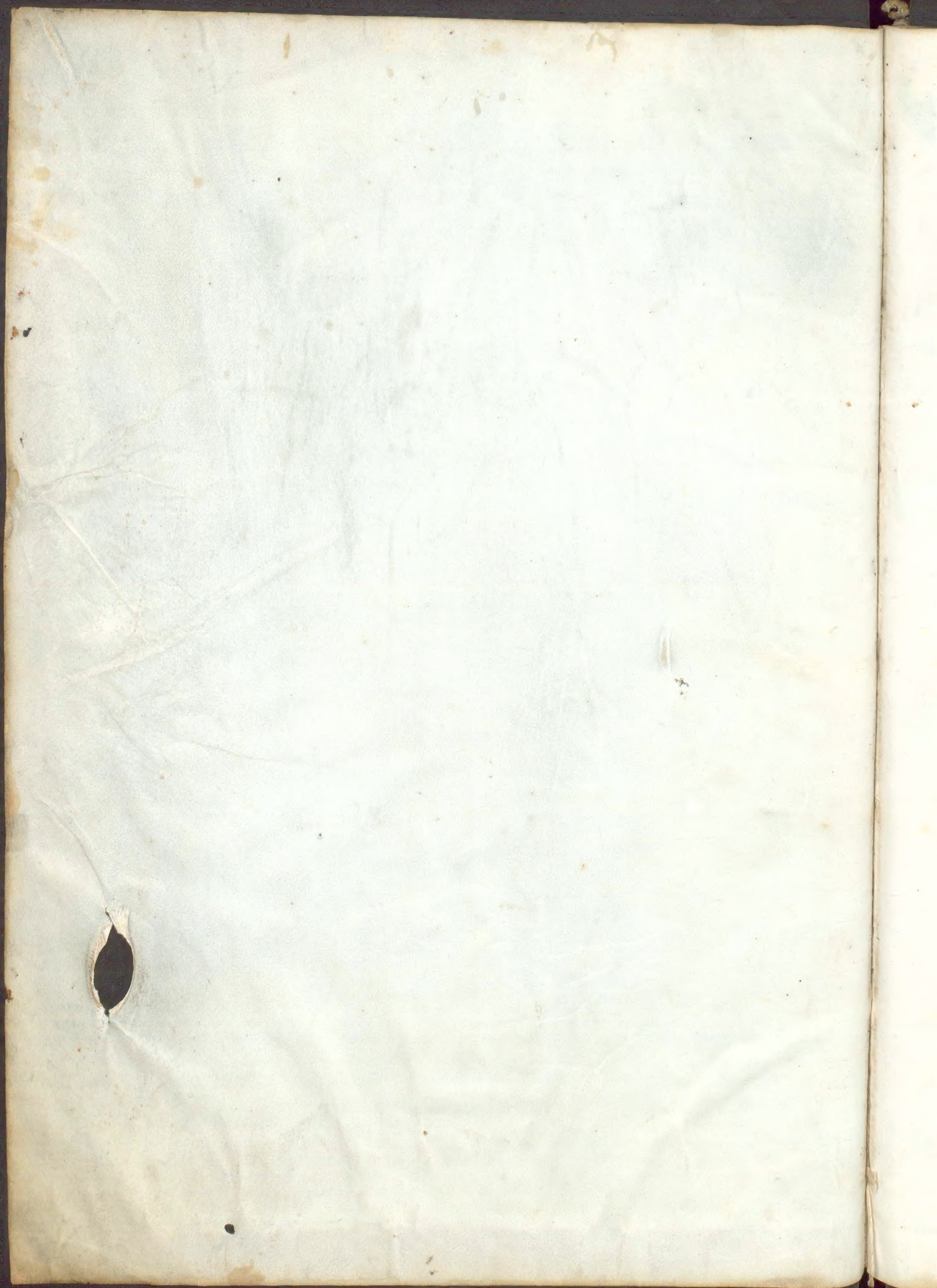
599
X

1

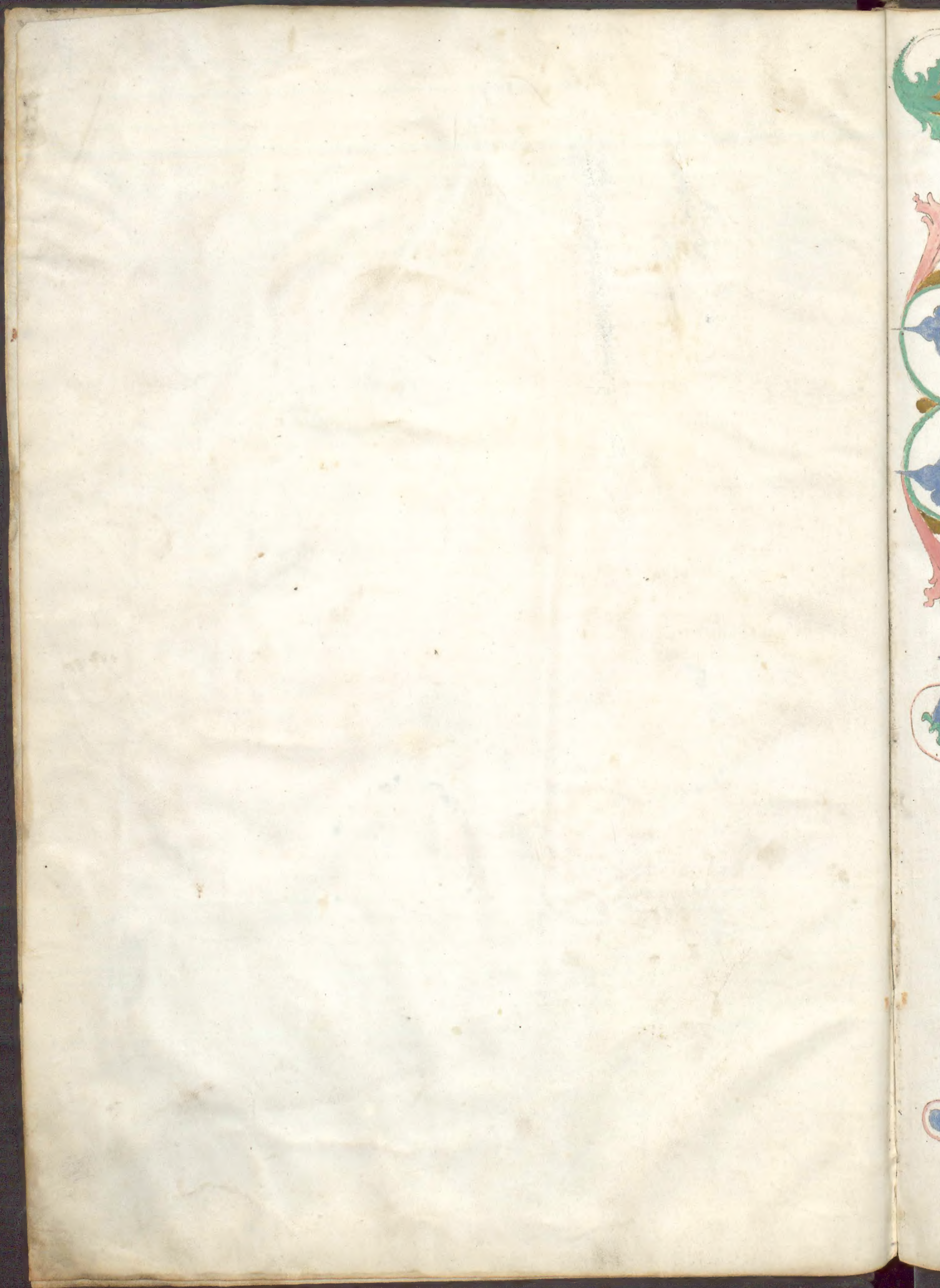
[Faint, illegible handwriting in red ink]

[Faint, illegible handwriting in black ink]









169

INCIPIT THEORICA NOVA REALEM SPERARV
HABITVDINEM ATQ3 MOTVM CV TERMINIS
TABVLARVM DECLARANS. DE SOLE.



Ol habet tres orbis a se inuicem omniquaqs
diuisos atq3 sibi contiguos. quorum supmus
sedum superficiem conuexam est mudo concen-
tricus. secundum concavam aut eccentricus.
Infimus uero secundum concavam concentricus
sed secund' conuexam eccentricus. Tercius at
in horum medio locatus. tam sedm superficie
suam conuexam quam concavam est mudo eccen-
tricus. Dicitur aut mudo concentricus or-
bis cuius centrum est centrum mundi. Ec-
centricus uero cuius centrum est aliud a ce-
tro mundi. Duo itaq3 primi sunt eccentrici

sedum quid et uocantur orbis augem solis defentes ad motum enim eorum aux
solis uariatur. Tercius uero est eccentricus simpliciter et uocatur orbis solem defe-
rens ad motum enim eius corpus solare infixum sibi mouetur. Hii tres orbis duo
centra tenent. Nam superficies connexa supmi & concava infimi idem centra
habent qd est centrum mundi. Vnde tota spera solis sicut & alterius cuiuscunq3
planete tota spera concentrica mudo dicitur esse. Sed superficies concava supmi
atq3 connexa infimi una cum utrisq3 superficiebus medij unum aliud qd centrum
eccentrici dicitur habent. Mouentur autem orbis defentes augem solis ppris motibz
proportionalibus itaq3 semper strictior pars superioris sit sub lauiore inferioris et eque
cito circueunt sedum mutacoem motus octauae sperae de quo posterius dicendum est
Poli tamen huius motus poli sunt ecliptice octauae sperae. Aux enim eccentrici sole
deferentis in superficie eiusdem ecliptice continue reuoluntur. Sed orbis solare
corpus deferens motu proprio super suo centro scilicet eccentrici regulariter sedz
successiomm signorum quotidie 49 minutis & 8 secundis fere de partibus
circuferentiae per centrum corporis solaris una reuolucione completa descepte moue
eius motus poli a polis priorum orbium distant et sunt termini axis illius
orbis scilicet linee eantis per centrum eccentrici axi orbium augem deferentium
eque distantis. Ex his apparet q3 propter motum orbium augem defere-
cium quem habent uirtute motus octauae sperae axis orbis solem deferentis cu
centro circuli eccentrici atq3 polis eiusdem circa axem orbium augem defen-
cium moucantur ita q3 centrum eccentrici circa centrum terre. poli uero de-
ferentis solem circa polos orbium augem deferentium paruorum circuloz
circumferentias describant secundum eccentricitatis quantatem. Cum aut
centrum solare ad motum orbis ipsum deferentis regulariter super centro eccen-
trici moueatur necesse erit ut super quocunq3 puncto alio irregularit' moueatur
Quare sol super centro mundi in temporibus equalibz inaequales angulos &

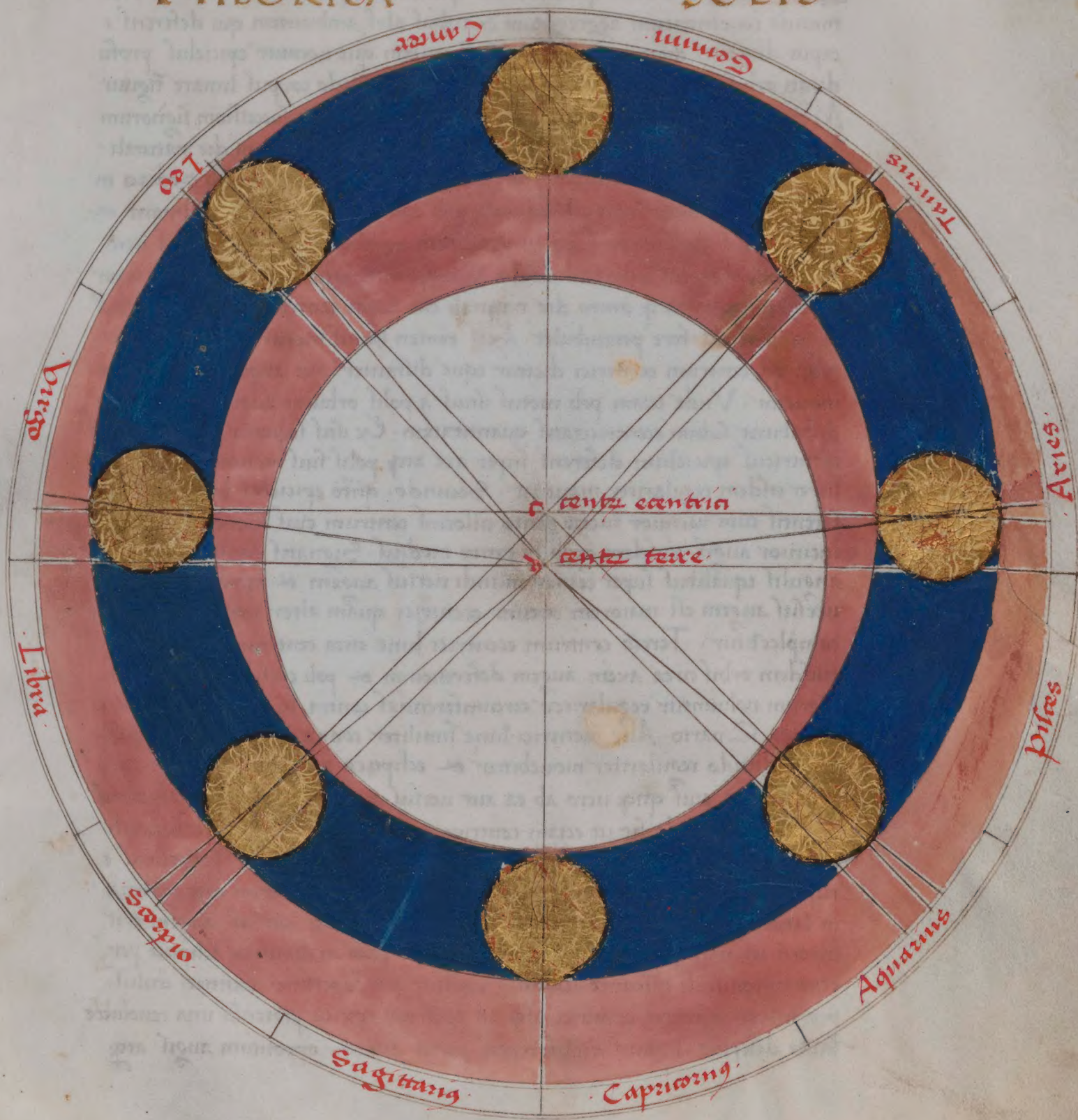


de circumfencia zodiaci inaequales arcus describit. Circulus itaq; eccentricus ut
egresse cuspidis aut egredientis centri dicitur cūlus cuius centrum est aliud
a centro mundi ipsum tamen ambiens. Imaginamur itaq; aut in sole eccen-
tricum circulum per lineam per lineam a centro eccentrici usq; ad centrum
solare euntem super centro eccentrici regulariter mota una reuolucone facta
describi qui semper est pars superficiei ecliptice orbis signorum octauæ spere
Aux solis in prima significacōe siue longitudo longior est punctus circu-
ferencie eccentrici maxime a centro mundi remotus & determinatur per
lineam a centro mundi per centrum eccentrici utrimq; ductam que linea
augis dicitur. Oppositum augis siue longitudo proprior est punctus circumfere-
cie eccentrici maxime centro mundi propinquus & semper angis diametraliter
opponitur. Longitudo media est punctus circumferencie inter augem &
oppositum augis. Et in sole determinatur per lineam que a centro mundi
exiens facit rectos angulos cum augis linea. talia duo tantum in eodem ec-
centrico reperiuntur. Linea medij motus solis est linea a centro mundi ad
zodiacum extenta linee a centro eccentrici ad centrum solare protracte eque
distant. hec tantum due linee bis in anno sunt una ut cum sol in auge
eccentrici uel opposito fuerit. Sicut autem una earum super centro suo re-
gulariter uoluitur ita alia eciam super suo. Nam semper cum differunt
una cum augis linea equales angulos faciunt. Medius motus solis est arcus
zodiaci ab ariete incipiens secundum successionem signorum usq; ad lineam me-
dy motus computatus. Aux solis in secunda significacōe est arcus zodi-
aci ab ariete secundum successionem signorum usq; ad augis lineam. Argumen-
tum solis est arcus zodiaci inter augis lineam & lineam medij motus
solis secundum successionem signorum. hic semp est similis arcui eccentrici in-
ter augem eccentrici & centrum solis secundum successionem cadenti. Ex illo
patet ratio q; subtracta auge solis in secunda significacōe a solis motu
medio aut ab eo cum toto circulo argumentum solis remaneat. Linea ueri
motus solis est linea a centro mundi per centrum corporis solaris ad zodi-
acum extenta quam sole in auge uel in opposito existente eandem cum linea
medij motus esse contingit. Verus motus solis est arcus a principio arietis
usq; ad ueri motus lineam. Tantum aut existente sole in auge uel opposi-
to medius motus & uerus idem sunt alibi namq; semp diut. Equaco sol
est arcus zodiaci inter lineas medij motus & ueri cadens. hanc nullam
esse accidit cum sol in auge uel opposito fuerit. Maior nero que pot esse
sole in longitudinibz medijs constituto contingit. In alijs autem locis scdm
argumeti uariacōem crescit & decrescit qnto namq; uicinior sol augi
fuerit uel opposito augis tanto minor est. qnto uero uicinior est longitudi-
nibz medijs tanto maior. Dum argumentum minus sex signis comibz fuerit

linea mediū motus lineam ueri precedit quare tunc equacio subtrahitur. sed
 dum manus sex signis est fit ecomuerso. quare tunc equacio medio motui co-
 iungitur ut uerus motus solis exeat

THEORICA

SOLIS



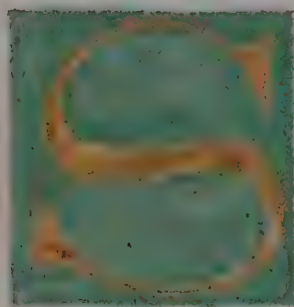
Luna habet orbem quatuor & unam sperulam. Primo enim habet tres orbem sicut sol in figuracione dispositos scilicet duos eccentricos secundum quid qui uocantur orbem augem eccentrici lune differentes. & tertium eccentricum simpliciter in horum medio locatum qui differens epiciclium appellatur. Deinde habet orbem mundo concentricum aggregatum ex tribus alijs ambientem qui deferens & caput draconis dicitur. Ultimo habet sperulam que uocatur epiciclus profunditati orbis medii immerfam in quo quidem epiciclo corpus lunare figuratur. Mouentur autem deferentes augem eccentrici contra successiōem signorum simul regulariter super centro mundi ultra motum diurnum in die naturali gradibus .11 & 12 minutis fere. Et axis motus istius axem zodiaci in centro mundi intersecat. Unde & poli eius a polis zodiaci declinant & quantitas talis declinationis est 4 graduum inuariatibilis semper. Orbis uero epiciclium deferens mouetur secundum successiōem signorum regulariter super centro mundi ita quod omni die naturali tali motu centrum epicicli 13 gradus & 11 minutis fere perambulet. Axis tamen huius motus per centrum huius orbis quod centrum eccentrici dicitur eque distanter axi augem deferentium mouetur. Unde etiam poli motus istius a polis orbium augem deferentium distabunt secundum eccentricitatis quantitatem. Ex istis sequitur primo. Quoniam eccentricus epiciclium deferens super axe atque polis suis moueatur non tam super eisdem regulariter mouetur. Secundo. quanto epiciclus lune augi deferentis eum uicinior fuerit tanto uelocius centrum eius mouetur. & quanto uicinior augi eiusdem opposito tanto tardius. Signatis enim aliquibus angulis equalibus super centro mundi uersus augem & oppositum qui uersus augem est maiorem arcum eccentrici quam alter uersus oppositum complectitur. Tercio centrum eccentrici lune circa centrum mundi axis eiusdem orbis circa axem augem deferentium & poli eiusdem circa polos illorum uoluntur regulariter circumferencias contra successiōem describendo. Quarto. Axis eccentrici lune similiter contra successiōem signorum progrediendo regulariter mouebitur & ecliptica preteribit. Unde quoniam in superficie eius quoniam uero ab ea aut uersus austrum aut uersus aquilone reperietur. Unde fit ut etiam centrum eccentrici similiter a superficie ecliptice in partes oppositas quoniam recedat. Quinto. non semper superficies ecliptice superficiem eccentrici per equalia secabit. Cum enim axis eccentrici in latitudine fuerit maior portio superficiem eccentrici uersus augem erit superficies namque eccentrici per superficiem ecliptice in diametro ecliptice per centrum mundi transeunte secatur. Vocatur autem superficies eccentrici circulus per lineam a centro eccentrici usque ad centrum epicicli protensa una reuolucio facta descriptus. Huius circumferencie partes aux & oppositum augi atque

Longitudines medie sicut in sole uocantur. Dicitur uero orbis lune in motu suo talem habent ad solis motum annexionem ut semper linea medij motus solis sit in medio inter centrum epicicli et augem eccentrici eius uel simul cum eis uel in opposito amborum simul existentium ita quod in omni media solis et lune coniunctione centrum epicicli lune et linea medij motus solis et aux eccentrici lune sit in uno puncto zodiaci secundum longitudinem. Quare fit ut in omnibus quadraturis medijs eorum centrum epicicli lune sit in opposito augis eccentrici sui et in omni oppositione media rursus in aux. Vnde patet ratio. cur medio motu subtracta a medio lune remaneat media eorum elongatio et ea duplicata centrum lune perueniat. Distantia namque linee medij motus lune a linea medij motus solis secundum successionem signorum media uocatur eorum elongatio. Distantia autem linee medij motus lune ab aux eccentrici secundum successionem centrum lune dicitur. uel longitudo duplex. aut duplex initium. patet etiam quod in omni mense lunari centrum epicicli lune bis pertransit orbem augem eccentrici deferentis. Sed orbis quartus concentricus caput draconis deferentis mouetur super axe zodiaci regulariter circa centrum mundi contra successionem. omni die naturalis tribus minutis fere. secum tali motu continue aggregatum ex tribus orbibus quos ambit circumducens. Vnde fit ut circumferentia eccentrici continue superficiem eclipticam in aliis et aliis punctis eius occidentem uersus intersecet. Sequitur etiam ut tali motu poli augem deferentium circa polos zodiaci mouendo peripherias circulorum describat. Epiciclus autem circa centrum suum corpus lunare sibi infixum in superiori parte contra successionem in inferiori secundum deferendo mouetur super axe suo orthogonaliter super peripheriam eccentrici iacente ita quod superficies plana circumferentie epicicli quam centrum corporis lune motu epicicli describit in superficie plana eccentrici maneat nusquam ab ea declinans. Circumuioluitur tamen epiciclus taliter ut super centro proprio atque axe irregulariter moueatur sed hec irregularitas ad uniformitatem reducitur istam. ut a puncto augis epicicli medie quicumque sit ille quolibet die naturali 13 gradus et 2 minuta fere recedendo regulariter elongetur. Aux autem media epicicli est punctus circumferentie epicicli que ostendit linea a puncto diametraliter opposito centro eccentrici in angulo paruo per centrum epicicli ducta. Sed aux epicicli uera punctus est eiusdem circumferentie quem linea a centro mundi per centrum epicicli ducta indicat. hec due auges unus punctus sunt cum centrum epicicli in aux deferentis uel opposito fuerit alibi aut ubicumque drit. Ex istis patet quod nullus idem punctus concavitatis in qua epiciclus situatur continue super aux epicicli media sine uera maneat. Nam talis punctus concavitatis

qui centro epicicli existente in auge deferentis uel opposito super auge media epicycli & uera fuerit semper ubicumq; centrum epicicli sit per lineam ductam a centro eccentrici per centrum epicicli determinatur. talis autem punctus a centro epicicli alibi quam in auge uel opposito existente non est super auge media epicicli neq; ueram uero tam aux uera quam media sunt tñ sub locis eiusdem concavitatis alius. Tres namq; linee predicta puncta ostendentes in centro epicicli tunc sese secabunt. Erit tñ ita ut aux uera semper dum ab auge media dñt sit int' auge media et punctum concavitatis sub quo aux uera dum centrum epicicli in auge deferentis uel opposito fuerit esse solet. Quare sequitur ut tam aux media qm uera continue uariantur. Infertur ex hoc etiam q; reuolutio epicicli circa centrum suū centro epicicli per superiorem eccentrici medietatem discurrente sit uelocior per inferiorem uero tardior. Linea itaq; medii motus lune est que a centro mundi usq; ad zodiacum per centrum epicicli protrahit. Medius motus lune est arcus zodiaci ab arietis initio usq; ad dictū locum. Centrum lune patet ex dictis. Linea ueri loci siue ueri motus lune est que a centro mundi per centrum corporis lune ad zodiacum extenditur. Verus motus lune est arcus zodiaci a principio arietis usq; ad dictam lineam. Equatio centri est arcus epicicli auge ipsius ueram et media intercidentis. Hec nulla fit centro epicicli in auge eccentrici uel opposito existente maxima uero cum ipsum fuerit modicum infra longitudines medias deferentis. Argumentum lune medium ē arcus epicicli ab auge epicicli media secundum motum centri corporis lunaris usq; ad idem centrum lunare computatus. Argumentum autem uerum ab auge uera usq; ad centrum corporis lune protenditur. Dñt inter igitur hec argumenta qñ dñt est centri equatio. Cum uero centrum epicicli lunę minus sex signis fuerit maius est argumentū uerum medio. ideo equatio centri argumento medio adicitur. sed cum plus sex signis fuerit fit econtrario quare tunc subtrahitur ad hñdum uerum argumentū. Equatio argumenti est arcus zodiaci lineas medii motus intercidentis. hanc nullam esse contingit dum centrum lunaris corporis in auge uera epicicli uel opposito fuerit ubicumq; tunc sit centrum epicicli. Maxima uero dum centrum epicicli in opposito auge eccentrici fuerit cum hoc luna in linea a centro mundi ad periferiam epicicli ducta contingenter existente. Dum aut uerum argumentū est sex signis minus linea medii motus lineam ueri precedit in signorū successione ideo tunc equatio argumenti a medio motu subtrahitur. Sed dum plus sex signis fuerit fit econtrario. quare tunc dñgitur ut uerus motus eueniat diuersificanti tñ equaciones eorūde argumentorum cent' epicicli

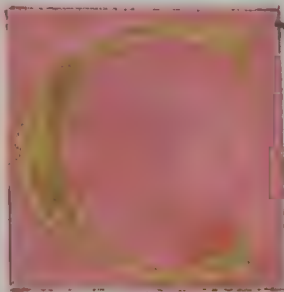
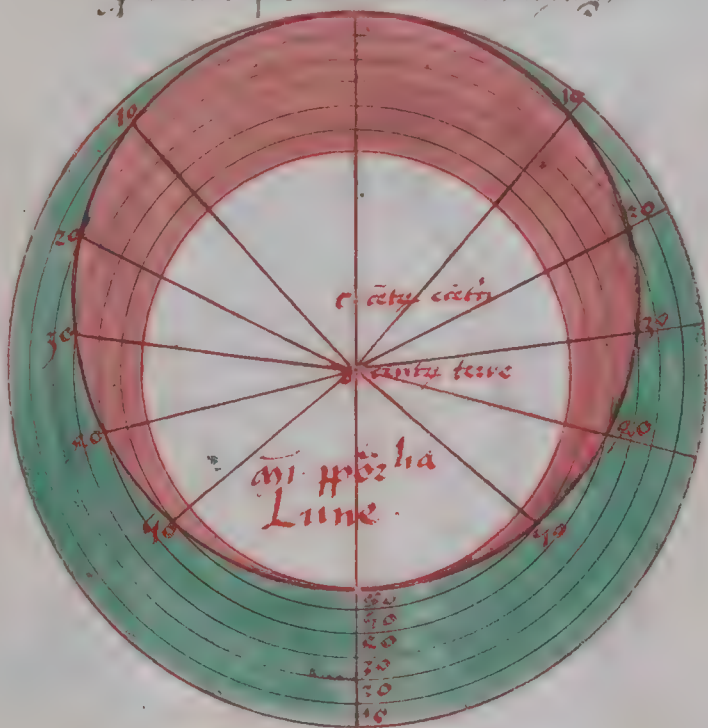
ab auge deferentis ad oppositum eunte continue namq; maiorantur sedum successioz
centri epicycli ad centrum mundi. Vnde fit ut equaciones singulorum argumen-
torum que contingunt centro epicycli in opposito augis eccentrici exte sint maio-
res singulis equacionibz argumentoz que fiunt dum centrum epicycli in auge
eccentrici sunt relativas suis relativis comperando. Excessus autem harum sup
illas diuersitates circuli brevis nuncupatur. Linea uero a centro mundi ad au-
gem deferentis protracta longior est linea ab eodem centro ad oppositum au-
gis extenta. Excessus aut illius super istam diuisus in 60 particulas equa-
les minuta proportionalia dicitur & duplus est ad eccentricitatem. Linea
itaq; medij motus lune que dirigitur ad auge eccentrici nullam de his
particulis extra periferiam eccentrici tenet sz omis intra. Ea uero que ad op-
positum augis porrigitur omis hinc extra nullam aut intra. Sz queque ad alia
loca eccentrici protenduntur aliquot de illis hinc extra tantoz plures qnto
uicinius centru epicycli fuerit augis opposito & tanto pauciores qnto uicini-
us auge. Equaciones aut argumentoz que scripte sunt in tabulis sunt que conti-
gunt du centrum epicycli in auge deferentis fuit sz ille ut datum est minores st
eis que centro epicycli alibi constituto fuit. Cum igitur centrum epicycli alibi co-
stituitur qd fit dum centru lune est aliquid p centrum accipitur in tabla mi-
nuta proportionalia et per argumentum uerum accipit diuisitas diamet que tota addit
ad equacom argumenti prius i tabla recepta si minuta proportionalia 60 fiunt sz si
minuta fiunt non tota addit sz aliq eius porcio talis qualis sunt minuta propor-
tionalia respectu 60 et tunc pueniet equacio argumenti uera ad talem situm epicycli





Vp̄ficiet̄ eccentrici lune ut dictum est prop̄ declinacōm
 polorum orbū augem diff̄enciū sup̄ficiem ecliptice super
 diametro mundi int̄secat. Vnde una ei⁹ pars aquilonem
 versus altera austrū versus ab ecliptica declinabit. Illa igit̄
 intersectio cōm̄f̄encie eccentrici lune cū sup̄ficie ecliptice
 i qua cū centrum epicycli fuerit aquilone versus ire incip̄
 caput draconis nūcupat̄. Cauda uēo reliqua. Mouetur aut̄ hec intersectio

quotidie ultra motum diurnum occidentem uersus tribus minutis fere uirtute
 motus orbis aggregatum trium aliorum orbium lune ambientis. Medius autem
 motus capitis draconis lune est arcus zodiaci a principio arietis contra successiones
 signorum usque ad lineam a centro mundi per sectionem capitis pertractam numeratus. Verum autem motus
 motus capitis est arcus zodiaci ab arietis initio ad iam datam lineam secundum suc-
 cessionem signorum computatus. Sicut dici potest de cetera. Ex his manifestum est quod subtra-
 cto medio motu capitis a 12 signis eius motus uert^{uery} remaneat. Unde omne datur
 dicens. caput lune tamen medio motu uere contra firmamentum tamen in ueritate uadit in
 firmamento ita intelligitur. Medius motus capitis lune contra successiones signorum in eum punctum
 pertendit in quem uertit secundum successiones signorum



Uilibet trium superiorum tres habet orbis a se diuisos
 secundum ymaginacionem trium orbium solis. In orbe tamen
 medio qui eccentricus simpliciter existit quilibet habet epi-
 cyclum in quo sicut in luna tactum est corpus planete sicut
 Orbes autem auges deferentes uirtute motus octauae spere
 super axe et polis ecliptice mouentur. Sed orbis epi-
 cyclum deferens super axe suo axem zodiaci secante secundum successionem sig-
 rum mouetur et poli eius distant a polis zodiaci distantia non equali
 quare fit ut auges eorum eccentricorum nunquam eclipticam pertranseant. sed
 semper ab ea aquilonem uersus et opposita austrum uersus mancant ita
 ut auges scilicet deferentium eccentricorum circulerentia superficies ecliptice
 uirtute motus octauae spere describant eque distantes. Unde etiam in

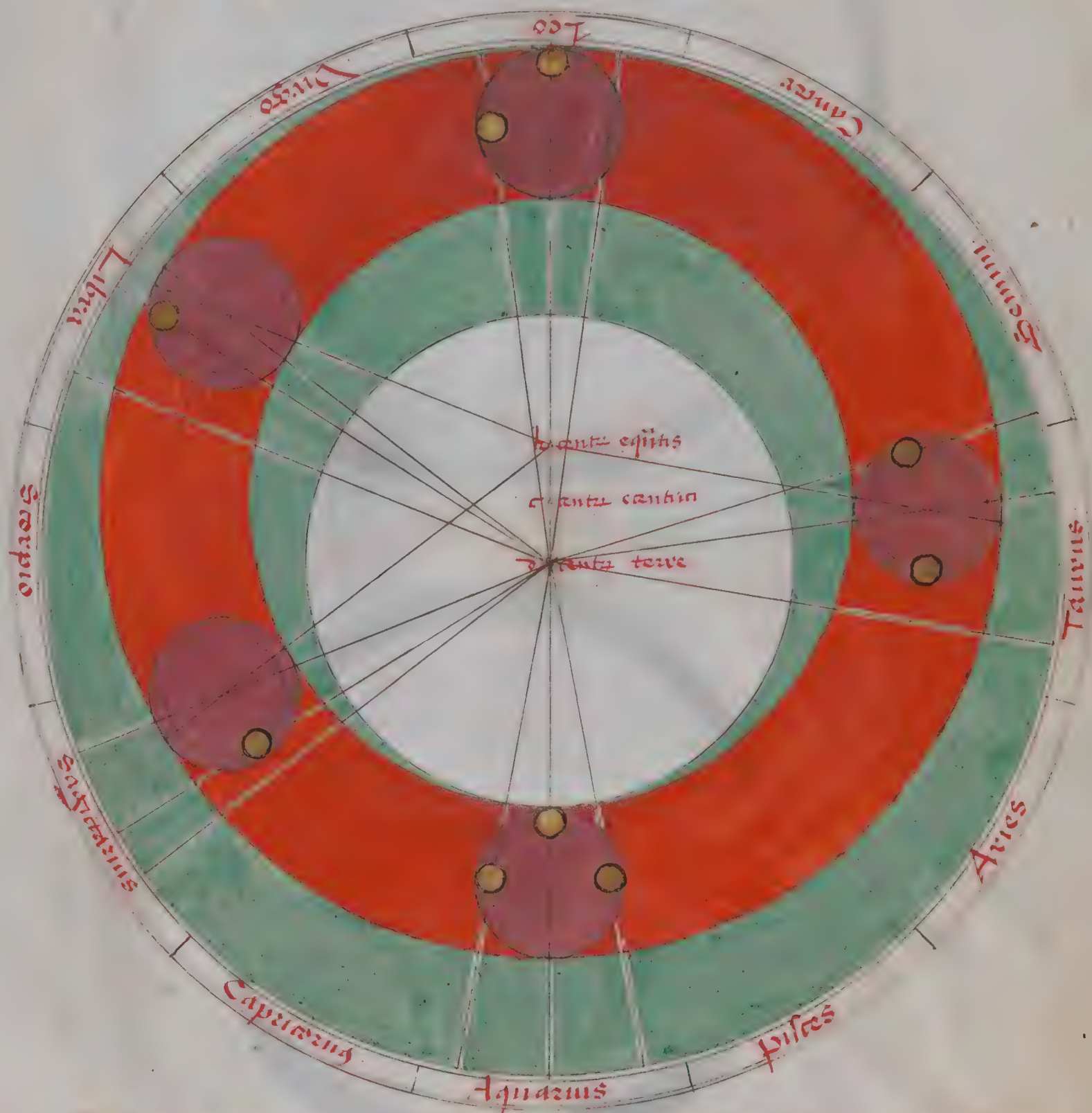
illis superficies eccentricorum a superficie ecliptice inequaliter secabuntur atq;
maiores porciones auge uersus. minores oppositum uersus relinquantur. Motus
autem epicicli deferentis super centro & polis suis difformis est. hec autem
difformitas hanc regularitatis hñ normam ut centrum epicicli super quodam
puncto in linea augis tantum a centro huius orbis qñtum hoc centrum a
centro mundi distat elongato regulariter moueatur. Vnde & punctus ille
centrum equantis dicitur & circulus super eo ad qñtatem deferentis
secum in eadem superficie ymaginatus eccentricus equans appellatur. Nece
sse igitur oppositum ei qd in linea fiebat accidit in istis ut scilicet centrum
epicicli qñto uicinius auge deferentis fuerit tanto tardius qñto uero propi
quius opposito tanto uelocius moueatur. Epiciclus uero duos hñ motus
quorum unus est in longitudinem alter in latitudinem. de secundo dices
erit postea. Motus aut eius in longitudinem est quo mouetur circa centu
suum corpus planete sibi infixum in parte superiori secundum successum in in
ferio e contra deferendo. Vnde per oppositum in hoc se hñ epiciclo lune
Axis huius motus trāuersaliter super cūmferencia eccentrici iaceat axi
ecliptice eque distans qñq; qñq; non ut patebit & est super centro epicicli ir
regularis. Hec tamen irregularitas hanc hñ regulam ut a puncto augis
epicicli medie quicūq; sit corpus planete regulariter elongetur. Similiter
igitur in his sicut in luna sequi necesse est ut continue aux media epi
cicli simul & uera uariantur. atq; uelociorem esse motum reuolucōis
epicicli super centro suo per medietatem deferentis supiorem tardio rem
aut per inferiorem. Habet aut epicicli reuolucio mensuram illam ut semel
precise in tanto tempore quantum est a media coniunctione solis & istius plre
ad primam sequente reuoluatur ita ut in omni coniunctione media tali
centrum corpus planete sit in auge media epicicli. Vnde & in omni oppone
tali media fiet in opposito augis epicicli. Fit igitur ut semper centrum
corporis planete tot gradibus et minutis distet ab auge media epicicli
quot linea medij motus solis distat a linea medij motus planete. Ergo
subtrahendo medio motu planete a medio motu solis necesse est ut argumentū
medium planete remaneat. hinc uidetur accidere ut qñto centrum tardi^{epicicli}
circuit zodiacum. tanto epiciclus eius uelocius reuoluitur nam propter
tarditatem talem coniunctio media cum eo citius reuertitur. Medius
etiam motus cuiuscūq; trium horum aggregatus motui eius in suo e
epiciclo equalis medio motui solis in gradibus & minutis existit. Aux
aut media epicicli per lineam a centro equantis per centrum epicicli pro
tractam ostenditur. Sed aux uera per lineam a centro mundi per ce
trum epicicli. Inter has secundum longitudinem epicicli nichil mediat cu
centrum epicicli in auge deferentis uel opposito fuerit. Maxime uero

drint cum fuerit prope longitudines medias deferentis que per lineam e
 centricam a centro deferentis super lineam augis orthogonaliter eductam
 determinatur. Aux planete in secunda significacione est arcus zodiaci
 ab ariete usque ad lineam augis. Linea medij motus planete uel epicicli
 est que a centro mundi ad zodiacum protrahitur linee exeunti a centro
 equantis ad centrum epicicli equedistans. Linea ueri motus epicicli est
 que exit a centro mundi per centrum epicicli ad zodiacum. Linea uero
 loci uel motus planete est que a centro mundi per centrum corporis pla
 nete ad zodiacum protenditur. Medius motus planete uel epicicli e
 arcus zodiaci ab initio arietis secundum successionem usque ad lineam me
 dy motus planete. Verus autem motus epicicli usque ad lineam ueri mo
 tus epicicli. Sed uerus motus planete usque ad lineam ueri motus pla
 nete computatur. Centrum medium planete est arcus zodiaci a linea
 augis usque ad lineam ueri motus epicicli numeratur. Equatio centri in zo
 diaco est arcus zodiaci inter lineam medij motus et lineam ueri motus
 eiusdem. hec nulla est centro epicicli in auge deferentis uel opposito
 existente. Maxima uero dum in longitudinibus medijs fuerit. Cum
 autem centrum medium minus est sex signis ipsum maius est uero si
 medius motus planete maior est uero motu epicicli. quare tunc subtra
 hitur equatio centri in zodiaco a centro medio & etiam a medio mo
 tu epicicli ut centrum uerum & uerus motus epicicli remaneat. Oppo
 situm uero contingit dum centrum medium plus sex signis fuerit. Equa
 tio centri in epiciclo est arcus epicicli auge mediam & ueram eius
 interiaccens. hec similiter nulla est dum centrum epicicli in auge deferen
 tis uel opposito fuerit. maxima autem in longitudine deferentis media.
 Qualis uero est proportio equacionis centri in zodiaco ad totum zodia
 cum ea est equacionis centri in epiciclo ad totum epiciclum eo quod pro
 lineas equedistantes angulus unus equetur angulo alterius igitur
 una earum in tabula accepta habetur & reliqua. Dum autem equatio
 centri in zodiaco a centro medio minuitur ut uerum habeatur. equa
 tio centri in epiciclo argumento medio pro uero habendo iungitur
 et reuocato quoniam hec adiungitur altera subtrahitur. alternatim enim
 pariter sese excedunt atque exceduntur. Argumentum medij plene
 est arcus zodiaci epicicli ab auge media secundum motum eius ad
 centrum corporis plene iniatus. Argumentum autem uerum ab auge uera
 computatur. Equatio argumenti est arcus zodiaci lineas ueri loci plene
 et ueri loci epicicli inter iaccens. hec sicut in luna nulla est dum cen
 trum corporis plene in auge uera epicicli uel opposito fuerit. Maxima
 uero dum corpus planete fuerit in linea a centro mundi ad circum

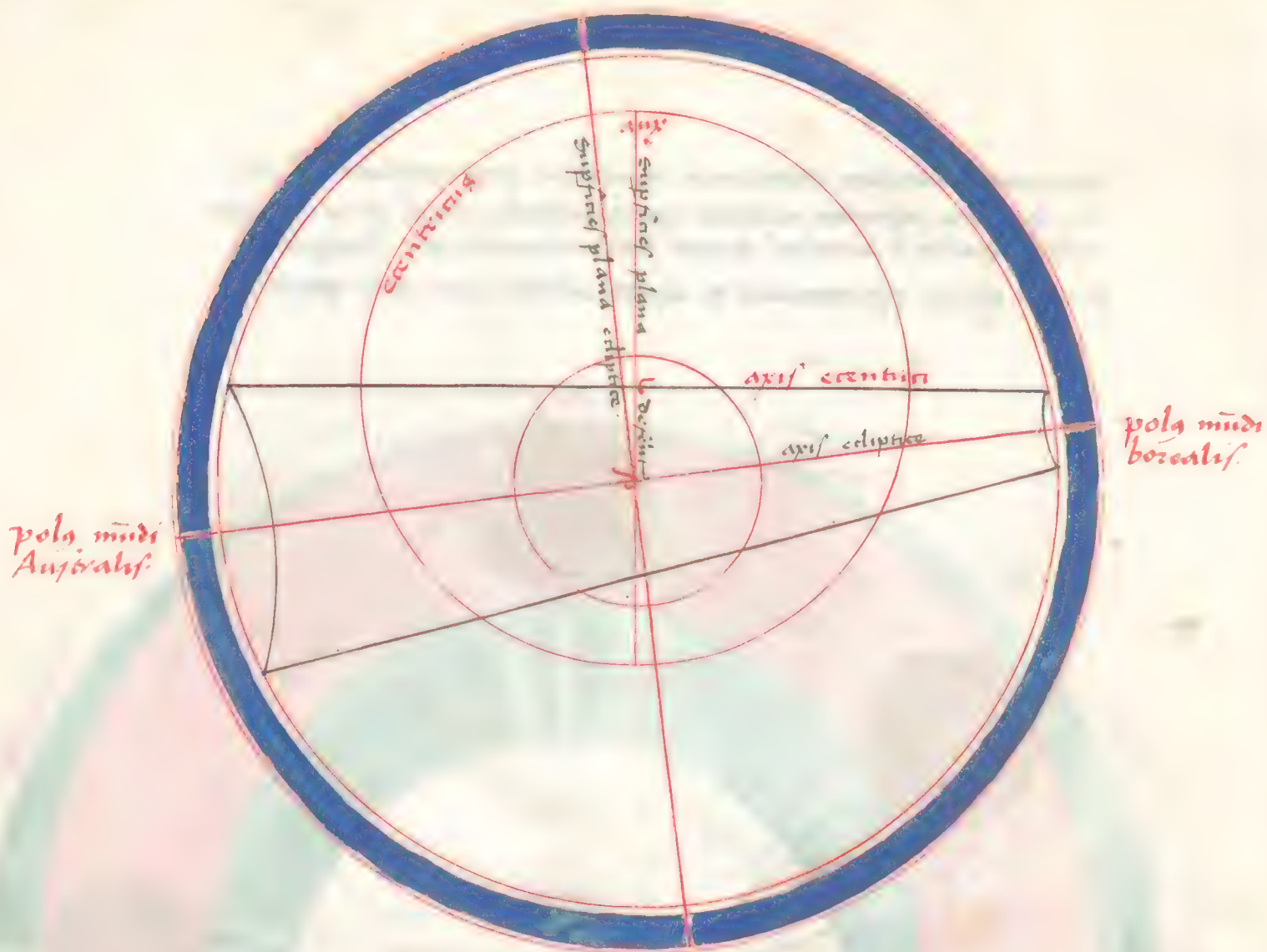
* medij motus epicicli Centru
 uerum autem equum a linea
 augis usque ad lineam

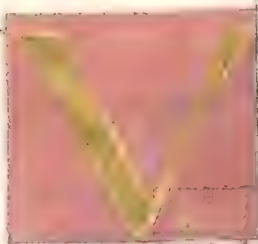
ferentiam epicycli contingenter educta centro epicycli in opposito augis deferentis exite. Cum uero argumentū equatum minus est sex signis linea ueri motus planete lineam ueri motus epicycli precedit ideo tunc equatio argumenti ad uerum motum epicycli iungitur ut uerus motus planete eueniat. E conuerso contingit dum plus sex signis fuerit. Accidit aut equacōes argumenti in istis sic in luna propter accessum centri epicycli ad centrum mundi diuersificari. Vnde maiores sunt equationes singulorum argumentorum centro epicycli existente in opposito augis deferentis q̄ eo existente in longitudinibz medijs eiusdem. Illic ēē maiores quam eo exite in auge deferentis relatiuas semper suis relatiuis comperando. Excessus igitur equationum argumentorum que fiunt centro epicycli existente in longitudine media deferentis super equationes contingentes dum in auge fuerit diuersitates diametri longioris siue ad longitudinem longiorem appellant. Sed excessus earum que fiunt centro epicycli existente in opposito augis constituto super contingentes in longitudine media diuersitates diametri prioris siue ad longitudinem propiorē nuncupantur. Quia uero linea a centro mundi ad augem deferentis protenta longior est quam linea ab eodem centro ad longitudinem mediam deferentis educta. Excessus autem istius super istam in 60 particulas equales diuisus minuta proportionalia longiora siue ad longitudinem longiorem dicit. Linea itaq; ueri motus epicycli dum in auge deferentis fuerit h̄t om̄s eas intra deferentis p̄feriam s̄z in media longitudine nullam int̄ om̄s tñ extra. In locis tamen inter medijs aliquot intra & aliq̄ ext̄ & de tanto p̄tes intra q̄nto fuerit centrum epicycli deferentis augi uicinius. Similiter linea a centro mundi ad longitudinem deferentis mediam extenta longior est quam linea que ab eodem centro ad oppositum augis deferentis ducitur. Excessus aut huius super illam in equas 60 partes diuisus minuta proportionalia ad longitudinem p̄piorē siue propiora uocatur. Linea itaq; ueri motus epicycli dum in longitudine media fuerit nullam earum h̄t extra deferentis p̄feriam sed in augis opposito om̄s in locis aut intermedijs tanto plures extra q̄nto centrum epicycli augis opposito fuerit p̄piniuius. Equationes aut argumentorum que scribunt in tabulis contingunt centro epicycli in longitudine deferentis media constituto sed h̄c ut dictum est maiores sunt eis que fiunt dum in auge fuerit. minores uero alijs in augis opposito contingentibus. Cum igitur centrum epicycli extra longitudinem mediam deferentis fuerit per centrum uerum cognoscuntur minuta p̄porcionalia & per argumentum accipitur diuersitas diametri longior quidem si minuta proportionalia sint longiora propior aut si propiora. cuius diuersitatis p̄s

proportionalis secundum proportionem minorum proportionalium ad 60
 cum equatione argumenti in tabula reperta addenda est uel ab ea minueda
 addenda quidem si diuersitas propior fuerit minuenda uero si longior et
 prouenit equatio argumenti uera & equata ad eum situm centri epicchi .

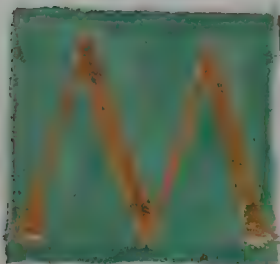
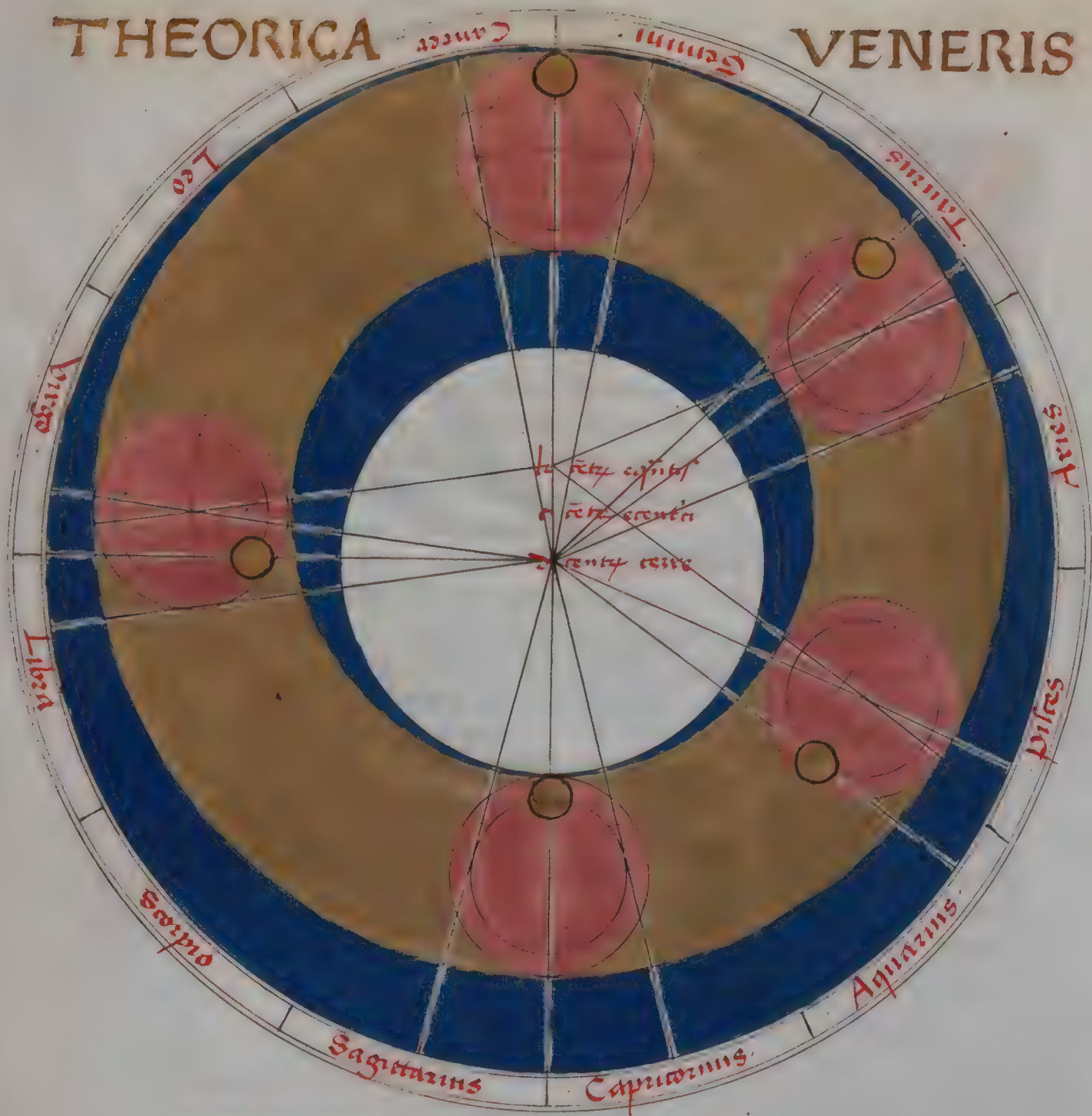


THEORICA · TRIVII · SVPERIORVH





Enus tres habet orbis cum epicyclo quo ad situm atq;
motum in longitudinem ut aquis superiorum dispositos
Orbes namq; augem deferentis super axe zodiaci scdm
motum octane sperie mouentur ita tamen ut aux eccen-
tri eius sub eo loco zodiaci sit semper sub quo aux eccen-
trici solis. Vnde hita aux solis in secunda significacione hetur et aux
ueneris eadem. Orbis autem epicyclum deferens duos het motus. Vnu
quo procedit in longitudinem orientem uersus regulariter super centro
equantis ut in superioribus ita tamen ut in eodem tempore reuolucom
unam centrum epicycli faciat quo precise orbis solem deferens unam
het se namq; uenit ad solem in hęc ut linea medij motus eius in eo lo-
co zodiaci scdm longitudinem in quo linea medij motus solis termi-
netur. Vnde habito medio motu solis habetur et medius ueneris
Semper igitur est media eorum conuectio. fit aut motus huius de-
ferentis in longitudinem super axe eius ymaginatio cuius poli acce-
dunt & recedunt a polis zodiaci ad utramq; partem propter
motum alium eccentrici in latitudinem de quo post dicendum erit
Quare non accidit ei qd superioribus ut aux eccentrici eclipticam no
transcat. uerum qnq; ad meridiem qnq; ad septentrionem declinat
ut patebit. Sed epicyclus eius motu duplici mouetur. scilicet in lon-
gum & in latum. In longitudine quid sicut epicycli superiorum semp
in 19 mensibus solaribus fere semel reuoluitur. Vnde solem in
hoc sicut superiores non respicit. Terminorum expositiones per
omnia sunt hic sicut in tribus superioribus.



Mercurius habet orbem quinq; & epiciclum quorum
 extremi duo sunt ecentrici sedum quid superficies naq;
 connexa supremi & concava infimi mundo concentricae
 sunt concava aut supremi & connexa infimi ecentricae
 mundo sibi ipsis in concentricae & centrum earum
 tantum a centro equantis quantum centrum equantis a mundi centro di-
 stat & ipsum est centrum parui circuli quem centrum deferentis ut
 videbitur describit. Vocantur aut deferentis augem equantis & moue-
 tur ad motum octave spere super axe zodiaci. Inter hos extremos
 sunt alij duo similiter difformis spissitudinis int se quantum orbem

scilicet epicyclum deferentem locantes. Superficies namque connexa superi-
oris & concava inferioris centrum parui circuli centrum hnt. sed conca-
ua superioris & connexa inferioris una cum utrisque superficiebus qui-
ti orbis aliud centrum habent mobile qd centrum deferentis dicitur.
Hi duo orbis augem eccentrici deferentes uocantur & mouentur reglr
super centro parui circuli contra successiōem signorum tali uelocitate ut
precise in tempore quo linea medij motus solis unam facit reuolucom
& orbis isti in partem oppositam sūt unam perficiant et fit motus iste
super axe quique equedistante axi zodiaci & per centrum parui circuli
transcunte. Motum aut horum orbium sequitur ut centru orbis defe-
rentis epicyclum circumferenciam quidam parui circuli similr in tanto tpe
regulariter describat huius uero semidiameter est tanta quāta est
distantia qua centrum equantis a centro mundi distat. Vnde hec
circumferentia per centrum equantis ibit. Sed orbis quintus epicycli
deferens intra duos secundos locatus mouet in longitudinem secund
successiōem signorum centrum epicycli deferendo regulariter sup cent
equantis qd quid in medio int centrum mundi & centrum pui cūli
hanc tñ hñ uelocitatem ut centrum epicycli in eo tempore semel reuol-
uatur in quo linea medij motus solis unam complet reuolucom hñ
se mercurius nāq in hoc ad solem ut uenus. fit enim semper ut medi
motus solis sit etiam medius motus horum duorum. Ex his igr & dict
superius manifestum est singlōs sex planetas in motibus eorum aliquid
cum sole amicare motumque illius quasi quoddam commune speculum
& mensurę regulam esse motibz illorum. huius aut orbis epicyclum de-
ferentis motus fit super axe ymaginatio cuius extremitates sicut appaet
in uenere propter motum alium quem hñ in latitudinem sūt accedunt
ad polos zodiaci et ab eis recedunt axis tñ iste sedum se totum mo-
bilis est sedum motum centri deferentis in cūulo paruo. Patet itaqz
sicut in luna centrum epicycli bis in mense lunari deferentis augem
eccentrici pertransit ita in mercurio centrum epicycli bis in anno defe-
rentis augem epicyclum deferentis peragrarē non tamen est in auge defe-
rentis nisi semel. Aux enim deferentis mercurij non circularit monet
circulares reuolucones complendo sicut in luna contingit sed propter
motum centri deferentis in paruo circulo nūc sedum successionem signi
nunc contra procedit. habet namqz limites certos quos egredi ab au-
ge equantis recedendo non ualet sed continue sub arcu zodiaci a
duabz lineis circulum paruam contingentibz a centro mundi ad zodi-
acum ductis comprehēso ascendendo & descendendo uoluit atqz
reuoluit. Quociensqz enim centru epicycli fuerit in auge deferentis

ipsum etiam motuum similitudine erit in auge equantis & centrum
deferentis in auge sui parui cœuli. quare tunc centrum epicicli i maxima
remocione a centro mundi fiet. et centrum deferentis in dupplo plus
distabit a centro equantis quā centrum equantis a centro mundi.
Dein uō cum centrum deferentis per motum orbium duorū sedorum
mouebit ab auge sui cœuli occidentem uersus. centrum epicicli per mo-
tum deferentis mouebit ab auge equantis tantumde orientem uersus.
Vnde centrum deferentis ad centrum mundi incipit accedere &
aux deferentis ab auge equantis occidentem uersus recedit continue
donec centrum deferentis fuit in linea contingere circulum occidentali
id aut fit cum auge parui circuli & signis distiterit & tunc similiter
centrum epicicli ab auge equantis orientem uersus distabit & signis
aux aut deferentis erit in maxima sua ab equantis auge occidentem
uersus remotione atq; in hoc situ centrum epicicli fiet in maxima sua
quam solet hie ad centrum mundi accessione non tñ tunc erit in op-
posito augis deferentis nec in linea paruum cœulum contingente per
centrum mundi producta. Post enim descendente centro deferentis
centrum uersus equantis aux deferentis incipit reaccedere auge
uersus equantis. centrum aut epicicli proporcionalit̃ descendet in alta
medietate oppositum augis equantis uersus. Vnde magis remoue-
bitur a centro mundi nec perueniet ad oppositum augis deferentis
nisi cum ipsum fuerit in opposito augis equantis. Id aut fiet cum cen-
trum deferentis perueniet in centrum equantis. & tunc aux deferentis
erit etiam cum auge equantis & tant deferens quam equans ex
quo equales in quantitate constituunt̃ erunt circulus unus & plus
distabit a centro mundi centrum epicicli tunc quam distabat cum
erat in situ ab auge equantis per signa quatuor. Hinc aut cum centru
deferentis recedet a centro equantis in suo cœulo ascendendo centru
epicicli recedet ab opposito augis equantis & deferentis et continue
magis centro mundi propinquabit sed aux deferentis remouebitur
ab auge equantis orientem uersus continue donec perueniet centru
deferentis ad lineam contingente circulum paruum a pte orientis qui
punctus contactus etiam ab auge parui cœuli oriente uersus quatuor
signis distat. Tunc enim aux deferentis fiet in maxima remocione
ab equantis auge orientem uersus & centrum epicicli iterum erit
in maxima eius ad terram accessione quam hie solet non tñ erit in
opposito augis deferentis. Ab hoc uero loco ascendente centro defe-
rentis auge parui circuli uersus aux deferentis continue conuert̃
ad auge equantis & centrum epicicli magis elongabitur a centro

mundi auge quantis uersus ascendendo usq; dum centrum deferentis
ad auge parui circuli perueniet. Nam tunc aux deferentis erit cum
auge quantis & centrum epiceli filiter tam in auge deferentis qua
quantis. Vnde iterum est in maxima remotione a centro mundi sic
primo. rursusq; deinde similis ut iam dicta est mutatio redibit

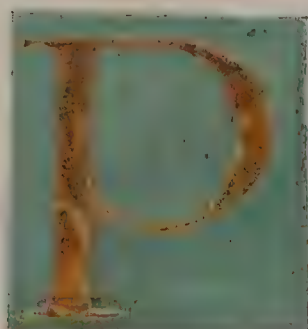
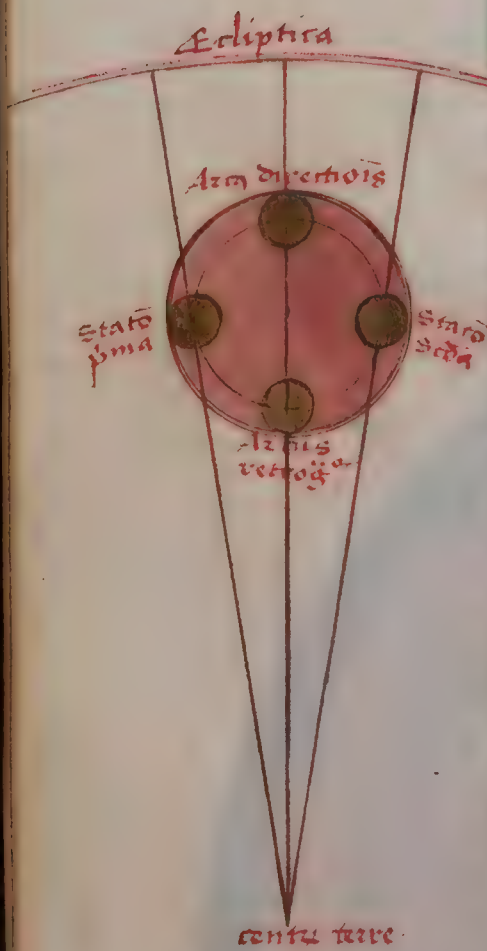
THEORICA MERCVRII



Ex his primo uidetur in anno tantum semel centrum deferentis esse idem cum centro equantis. alias autem semper deferentis centrum a centro mundi distantius esse quam equantis centrum. Quare sequitur contrarium ei quod in superioribus & uenerit accidit. ut scilicet quanto centrum epicicli uicinius augi equantis fuerit tanto uelocius & quanto uicinius eius opposito tanto tardius moueatur. Secundo licet centrum epicicli in semel in maxima remotione fuerit in anno a centro mundi bis tamen in maxima propinquacone quam hic solet ipsum esse contingit. Similiter quamvis bis in anno fit in maxima accessione tam tantum semel in anno in opposito augis deferentis reperitur. Tertio necesse est ut oppositum augis deferentis centro epicicli extra angem equantis aut oppositum eius existente inter centrum epicicli & oppositum augis equantis semper uersetur aliquando quid centrum epicicli uersus aliquando ab eo tam precedendo quam sequendo sese deuoluens. Quarto sicut aux deferentis ad certos limites utrimque ab auge equantis remouetur ita et se habet oppositum augis deferentis respectu oppositi augis equantis maior tamen est arcus huiusmodi motus augis deferentis quam arcus motus oppositi eius. Vnde motus unius motus alterius uelocior erit. Quinto & si centrum epicicli contingat esse in puncto deferentis a centro mundi remotissimo nunquam tamen est in puncto deferentis quem centro mundi uicinissimum esse contingit. Nam dum centrum epicicli fuit in auge deferentis talis est habitudo deferentis ut oppositum augis eius sit centro mundi ita uicinum quod in quacunque alia deferentis quam habet habitudine nullus punctus eius uicinior aut tam uicinus centro mundi reperiatur. In tali autem puncto quem uicinissimum esse contingit centrum epicicli non est eo tempore quo propinquissimum cum contingit sed in eius opposito. Sexto ex dictis manifeste apparet centrum epicicli mercurij propter motus supradictos non ut in alijs planetis fit circumferentiam deferentis circulaarem sed potius figure huiusmodi similitudinem cum plana ovali perferre describere. Epiciclus uero in longitudinem mouetur sicut epiciclus ueneris reuolucioni tamen unam in quatuor mensibus solaribus fere super centro suo perficit. Termini aut planetarum hic sicut in superioribus declinantur nisi quod diuersitas in minutis proportionibus aliqualis. Equales enim argumentorum mercurij que in tabulis scribuntur sunt que contingunt dum centrum epicicli fuerit in medioeri eius a terra remotione hec autem accidit centro epicicli ab auge equantis per duo signa & gradus & 30 minutis distante. sed in alijs planetis centro epicicli in longitudine media deferentis existente fiebat. Item minima centro epicicli mercurij a centro mundi remotio fit dum centrum epicicli ab auge equantis eius

e signis distiterit. Hec aut in alijs centro epicicli in opposito angis equitis existente
 cotigerat. Minuta igitur proportionalia longiora sunt excessus remotonis centri epicicli
 maxie sup mediocrem eius remotom in 60 ptes equales diuisus. Sed minuta
 proportionalia priora dicuntur excessus remotonis centri epicicli medioes sup remotom
 eius minima sicut in 60 ptes equales diuisus. Et secundum hoc dupl diverfital dua
 metri diffinat. Quia in a loco maxime accessionis centri epicicli oppositum aut
 equantis uersus. minuta proportionalia priora minuitur que prius a loco mediocris
 remotonis usq ad locu maxie accessionis continue augebant. Ideo dr i mercurio
 minuta proportionalia eplr se hnt que in i vener atq tbus superiorib dupliciter
 In luna uo simplici ut manifeste patuit se hnt solent;



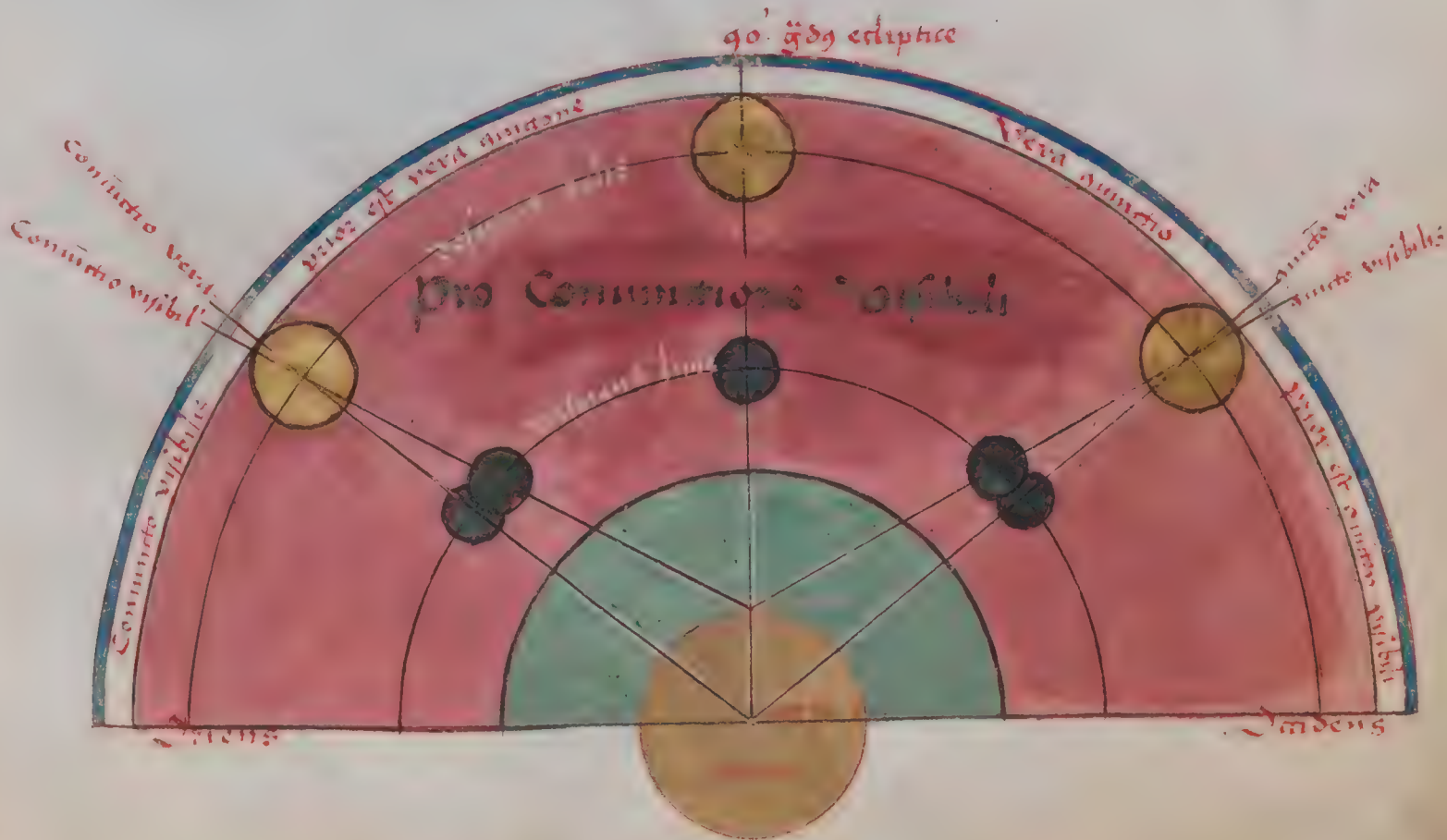
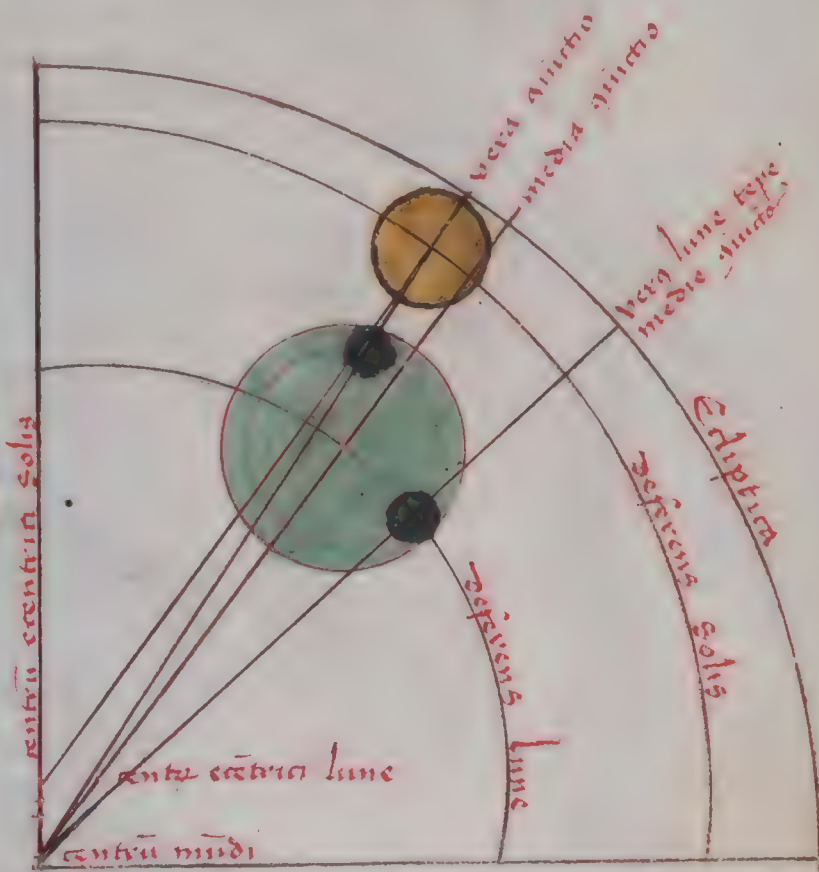


Planeta dicitur directus quando linea veri motus eius secundum successionem signorum progreditur. Retrogradus autem quando contra. Stationarius vero dum hec linea stare videtur. Statio prima. in prima significatione est punctus epicycli in quo dum fuerit planeta incipit retrogradi. Statio secunda. in prima significatione est punctus epicycli in quo dum planeta fuerit incipit dirigi. Hec vero stationes existente centro epicycli in eodem situ deferentis ab opposito augis vere epicycli equidistant. Statio prima in secunda significatione est arcus epicycli augem veram epicycli & punctum stationis prime interiacens. Statio secunda. in secunda significatione est arcus epicycli ab auge vera per oppositum eius usque ad punctum stationis secunde. Arcus directionis est arcus epicycli a statione secunda per augem usque ad stationem primam in prima significatione. Arcus autem retrogradationis est arcus epicycli a statione secunda puncto stationis prime per oppositum augis ad punctum stationis secunde. Hi vero arcus maiorantur et minorantur propter predictorum punctorum variationem quanto enim centrum epicycli vicinius fuerit opposito augis equantis tanto puncta stationum viciniora sunt opposito vere augis epicycli. Hoc idem tanto evenit quanto planeta maiorem epicyclum & motum argumenti tardiores habet. Unde et tempora directionum in quantitatibus suis variantur. Exit enim tempus tale cum arcus eius per motum argumenti planete in uno die diuiditur. Ex dictis sequitur si statio prima subtrahatur a toto circulo remanet statio secunda. Sed subtracta statione prima a statione secunda arcus retrogradationis habebitur qui si de toto circulo demitur manet arcus directionis. Lunc in quo epicyclum habeat sicut aliis quicquid statio siue retrogradatio non accidit propter velocitatem motus centri epicycli eius. Semper enim centrum epicycli maiorem arcum zodiaci quolibet die secundum successionem describit quam sit arcus zodiaci correndens arcui epicycli quem centrum corporis lune quocumque die contra successionem in superiori parte epicycli perambulat. Verumtamen cum dum in superiori medietate epicycli fuerit tardam. in inferiori vero velocem cursum fieri necesse est. Tardi dicuntur planete & minuti cursu dum linea veri motus eorum tardius quam linea medii motus aut contra successionem incedit. Veloces vero & aucti cursu quando velocius secundum successionem moventur. Aucti vero non quando equatio additur super medium motum. Minuti vero quando minuitur. Aucti lumine cum recedunt a sole. vel sol ab eis. Minuti vero lumine cum accedunt ad solem. vel sol ad eos. Orientales & matutini cum

oriuntur ante solem. Occidentales uero & uespertini cum occidunt post solem. Orientales ortu matutino sunt qui de sub radijs exeuntes propter remotiorem eorum a sole uel solis ab eis mane ante ortum solis apparere incipiunt. Orientales aut ortu uespertino sunt qui de sub radijs exeuntes propter remotiorem eorum a sole uespere post solis occasum apparere incipiunt. Occidentales occasu matutino sunt qui radios solis ingrediuntur & propter accessum eorum ad solem mane occultari incipiunt. Occidentales aut occasu uespertino sunt qui solis radios ingrediuntur & propter accessum eorum ad solem aut solis ad eos uespere post solis occasum incipiunt occultari. Tres superior non occidunt occasu matutino nec oriuntur ortu uespertino. sed uenus mercurius atque luna. Triplex est ratio cur luna post coniunctionem suam cum sole quicquid citius quicquid tardius appareat. Una declinatio siue obliquitas zodiaci & orientis. Nam si sit coniunctio sub ecliptica in medietate tam a fine sagittarii ad finem geminorum. tunc cum sol occidendo in oriente fuerit plures gradus erunt in circulo reuolutionis lune a luna ad orientem quam de zodiaco a luna ad solem. Unde inclinationibus septentrionalibus citius uideri poterit quam si fuisset in altera zodiaci medietate. Secunda est. Latitudo lune ab ecliptica. Nam si post coniunctionem mouetur in latitudinem septentrionalem iterum citius uideri poterit quam si moueretur in latitudinem meridianam. Tercia uero est. Velocitas motus lune ueri. Nam si uelox est motus citius apparet quam si tarda foret. Fit igitur quicquid ut omnes hee cause concurrant tunc eodem die & uetus et noua luna apparet quicquid due tantum tunc secundo die post coniunctionem. quicquid uero una sola tunc in tertio die uidetur quicquid etiam omni eorum oppositum accidit tunc quarta die contingit eam apparere. Aspectus planetarum trius est. cum per tertiam partem. Quadratus cum per quartam. Sextilis uero cum per sextam ecliptice partem eorum uera loca distiterint. Coniunctio media planetarum fit quando linee mediorum motuum eorum secundum longitudinem zodiaci coniunguntur. Vera autem quoniam linee uerorum motuum sic conueniunt. Sed uisibilis quoniam linee ab oculo nostro per centra corporum suorum educte coniunguntur in unum. Similiter de oppositione media & uera dicendum & attenduntur hec in eisdem signo gradu & minuto. Ex isto patet sepe coniunctionem ueram esse quoniam tamen uisibilis non est. Aliquando et uisibilem ueram precedere quicquid uero sequi. Locus uerus astri est punctus firmamenti lineam a centro mundi per centrum astri protentam terminans. Locus autem uisus siue apparentis per lineam ab oculo per centrum astri protractam terminat. Diuersitas aspectus astri est arcus circuli magni per zenith & uerum locum astri transeuntis inter locum astri uerum & apparentem interceptus. Inde

manifestum est. quanto uicinius astrum centro mundi & orizzonti fuit
tanto maiorem h̄re diuersitatem aspectus. hanc quoq; maximā in lu-
na reperiri. In Marte uero non bene perceptibilem. h̄t namq; semidiamet-
terre sensibilem ad semidiametrum orbis lune non multum aut p̄ceptibilem
ad semidiametrum orbis martis magnitudinem. Diuersitas astri in lon-
gitudine est arcus ecliptice inter duos cūlos magnos interceptus q̄z
unus per polos ecliptice & locum uerum procedit. alter aut p̄ eosdem
polos & locum astri uisum. Diuersitas astri in latitudine est arcus cir-
culi magni per polos zodiaci t̄seuntis & locum astri uerum interceptus
inter duos circulos ecliptice equedistantes. quorū unus p̄ locum uerum
astri progreditur alter per locum eius uisum. Id aut qd̄ de his circulis
eq̄distantibus ecliptice interceptus inter cūlos magnos ^{per} polos zodiaci
t̄seuntis simile est diuersitati aspectus in longitudine. Vnde diuer-
sitas aspectus est. quasi linea dyagonalis quadranguli cuius latera sunt
diuersitates aspectus in longitudine et latitudine. Diuersitas aspectus
lune ad solem est excessus diuersitatis aspectus lune super diuersitate
aspectus solis. Si uera coniunctio fuerit lunarium inter gradum eclip-
tice ascendentem et 90° eius ab ascendente uisibilis eorum coniunctio p̄ces-
sit ueram. Si aut int̄ eundē 90° gradum et gradum occidentem fuerit
uisibilis ueram sequitur. Sed si in eodem gradu 90° acciderit tunc
simul uisibilis coniunctio cum uera fiet. nullaq; diuersitas aspectus in
longitudine continget 90° namq; gradus ecliptice ab ascendente sp̄
est in cūlo per zenith et polos zodiaci procedente. Latitudo lune uisa
est arcus cūli magni per polos zodiaci & locum lune uerum aut uisum
t̄seuntis int̄ eclipticam et cūlum sibi equedistante incedentem per locū
uisum interceptus. Digiti ecliptici dicuntur 12^{me} dyametri corporis solis
aut lunaris eclipsate. Minuta casus in eclipsi lunari sunt minuta zodiaci
que luna perambulat solem superando a p̄ncipio eclipsis usq; ad medium
eius. si particularis fuerit aut uniuersalis sine mora. uel a p̄ncipio usq;
ad incium totalis obscuracionis. si uniuersalis cum mora fuerit. Minuta
more dimidie sunt minuta zodiaci que luna solem superando a p̄n-
cipio totalis obscuracionis usq; ad medium eius perambulat. Minuta
casus in eclipsi solari sunt minuta que luna a p̄ncipio eclipsis usq; ad
medium superacionis sua ultra solem perficit. Quare si minuta ista per
superacionem lune in hora diuidantur. tempus quo ea pertransit euemet.
Diametri solis uisualis in auge eccentrici 31 m̄ta cordat. sed in opposito
32. Semp̄ t̄n que est proportio .4. ad 66. ea est motus solis i hora ad
dyametri suā uisualē. Lune uēo in auge eccentrici & epiceli 29 m̄ta
si i auge eccentrici & opposito augis epiceli 36. Semp̄ tamē que ē p̄porcio

26 ad 21. est motus lune in hora ad diametrum suam usualem. Quare sequitur
 quod possibile sit ut esse quicquid solis eclipsis accidat universalis: nunquam tamen naturale
 apparere potest ratione diversitatis aspectus. ut totus sol toti terre univer-
 saliter eclipsetur. Dum sol in auge eccentrici fuerit diameter umbre in loco
 transitus lune se habet ad diametrum lune usualem sicut 13 ad 4. Excessus autem
 eius dum sol est in auge super diametrum eius dum sol alibi fuerit in
 eccentrico decuplus est ad differentiam motuum solis in hora quibus dum est
 in auge atque illo loco alio movetur.



Declinatio stelle est distantia ipsius ab equinoctiali & com-
putatur in celo transeunte per polos mundi & uerum locū
stelle quem linea a centro mundi per centrum corporis
stelle ducta designat. Latitudo autē stelle est distantia
eius ab ecliptica & computatur in circulo per polos ecli-
ptice & uerum motum stelle modo dictum eunte. Ex his
et de sole supradictis manifestum est solem nullam habere
latitudinem. licet declinacōem habeat eo qd semper superficies deferentis eius in
superficie ecliptice permaneat. Luna autē & alii quicq; latitudinē hnt. In luna
namq; propter declinacōem axis augem mouentiu ab axe zodiaci superficies
plana deferentis eius semper superficiem planam ecliptice secat super dia-
metro mundi ab eodem in partes oppositas declinando. quantitate sue ma-
xime declinacōis semper eadem inuariabiliter permanente. Superficies
tamen plana epicicli eius nunq; a superficie deferentis recedit. Quia ppter
non hē nisi latitudinem unam scilicet que propter declinacōem deferentis
ab ecliptica contingit hec autē cognoscitur per argumentum latitudinis lune
uerum. Vnde argumentum latitudinis lune medium est arcus zodiaci intē
lineam ueri motus capitis draconis & lineam mediū motus lune scdm
signorum successione acceptus. Argumentū autē latitudinis lune uerum
est arcus zodiaci a linea ueri motus capitis ad lineam ueri motus lune
numeratus secundum successione. Subtracto igitur uero motu capitis de
uero loco lune. aut addito uero motu lune cum medio motu capitis argumen-
tum latitudinis lune uerum prodibit. Tres uero superiores duplicem hnt latitu-
dinem unam que contingit propter declinacōem superficiē deferentis a super-
ficie ecliptice in oppositas partes sicut in luna. semper qntitate maxima in uaria-
bili manente. Interseccōes tamen deferentiū cum ecliptica super diametro
mundi que etiam caput et cauda dicuntur non mouentur sicut luna contra suc-
cessionem signorum sed sicut dictum est scdm motum octane spere. ita ut au-
ges deferentiū illorum semper circumferencias ecliptice equedistantes a parte se-
ptentrionis describant. Quāq; autē auges illorum semper sint septentrionales nō
tū in omnibus tribus sunt puncta maximarū latitudinum deferentiū ab eclipti-
ca ymmo solum in marte sic est ut aux deferentis maxime declinet ad aquilo-
nem ab ecliptica. Sed in saturno talis punctus distat ante augem. sui defe-
rentis scilicet contra successione 40 gradibus. In ioue uero post augem scdz
successione gradus 20. Latitudinem autē aliam ex parte superficiē plane epi-
cicli quicq; a superficie deferentis plana declinantis. Mouetur enim epiciclus
in latitudinem respectu augis uere super axe suo per centrum eius & lon-
gitudines medias transeunte taliter tamen. ut cum centrum epicicli fuerit
in nodo capitis aut caudę aux uera et oppositum epicicli directe sunt in

superficie deferentis & superficies epicicli in superficie ecliptice. Postq̃
 autem recedit a nodo diameter augium epicicli declinare incipit a
 superficie deferentis ita q̃ oppositum augis uere epicicli remoueri in
 cipit a superficie deferentis eam partem uersus ad quam medietas
 deferentis per quam tunc moueri centrum epicicli ab ecliptica et aux
 uera epicicli tantumdem ad partem oppositam. et sic continue remouet̃
 aux et oppositum epicicli a superficie deferentis donec centrum epicicli
 peruenit ad punctum deferentis maxime ab ecliptica declinantem salz
 inter duos nodos medium ibi tunc maxime epicicli superficies cum
 dicta diametro a deferente declinat. Ab hoc aut loco successiue decli-
 natio epicicli a deferente minorat̃ usquequo centrum epicicli peruenit
 ad nodum alium in quo iterum tota superficies epicicli erit in super-
 ficie ecliptice & diameter augium uerarum in superficie deferentis.
 Vnde axis super quo fit motus iste in latitudinem. semper dum cen-
 trum epicicli extra nodos fuerit. superficie ecliptice equedistabit. Ex
 his apparet primo q̃ axis ut dictum est superius. super quo fit
 reuolucio epicicli in longitudinem axi ecliptice q̃nq̃ equedistabit
 q̃nq̃ uero non. nuq̃ uero axi eccentrici. Secundo semper corpus plete
 dum in superiori medietate epicicli fuerit centro epicicli extra nodos
 existente erit inter duas superficies scilicet ecliptice & sin deferentis
 dum aut fuerit in inferiori medietate epicicli erit distantius ab ecli-
 ptica quam deferentis ab eadem. Non igitur semper astrum int̃ defen-
 tem et eclipticam reperiatur. Tercio auges epiciclorum ueras et medias
 non semper terminos esse linearum. que per centrum epicicli protrahunt̃
 Verumtamen eas per tales lineas contingit determinari. Vnde aux
 media epicicli semper est in superficie plana orthogonaliter superficie
 deferentis in linea augis medie secante. & aux uera epicicli in simili
 superficie secante deferentem in linea augis uere. Quarto manifeste
 patet centra deferentium & equantium a superficie plana ecliptice decli-
 nare. Latitudines aut horum que scribunt̃ in tabulis contingunt̃ du
 centrum epicicli in puncto deferentis maxime declinare fuit. Sed
 uenus & mercurius triplicem solent h̃re latitudinem. Vnam ex pte
 ex deferentis que deuatio dicitur. aliam ex pte inclinationis dia-
 metri augis uere et oppositi epicicli que inclinatio uocat̃. etiam ex pte
 reflexionis diameter longitudinum mediarum respectu augis uere q̃
 reflexio appellatur. Superficies namq̃ deferentis in latitudine nunc
 ad partem septentrionis. nunc meridiei super diametro mundi mouet̃.
 cuius motus poli utrimq̃ ab auge equantis 90 gradibus ecliptice distant ibi eni
 caput & cauda fiunt. h̃c t̃n motus latitudinis motui centri epicicli

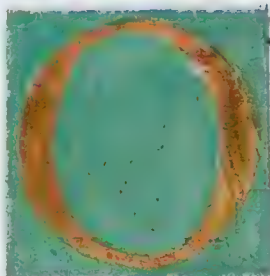
taliter est proporcionatus. Vt qñ centrum epicicli fuerit in aliquo nodorum
 s; 90 gradibus ab auge equantis distans nulla est deuatio deferentis;
 sed tota superficies eius in superficie ecliptice existat. Deind' centro epicicli
 eius a nodo recedente incipit deferens deuiare ita ut medietas eius qua
 ingreditur centrum epicicli in uenere quid semp declinet ad aquiloez
 In mercurio uero semper ad austrum. et augetur successiue deuatio do-
 nec centrum epicicli peruenit ad auge deferentis ul' eius oppositum.
 tunc enim deuatio est maxima in uenere qd minuta .10. sed i mercurio
 minuta .21. que ulterius minue morant' usq; quo centrum epicicli
 in nodum alium peruenerit ubi rursus nulla fiet deuatio. post itum
 fiet ut prius. Vnde patet sicut nunq; centrum epicicli ueneris meri-
 diem uersus deuiat ab ecliptica ita nunq; centrum epicicli mercurij
 aquilonem uersus contingit deuiare. Manifestum est etia motum cñi
 cñis centri epicicli in deferente equalem esse reductioni deferentis in
 latitudine. Hinc similr apparet polos super quibus fit motus deferentis
 in longitudinem ut dictum est supra nunc ad polos zodiaci accedere
 nunc ab eis remoueri. Quare et superficiem planam circuli quem centz
 deferentis mercurij describit superficiem ecliptice secare necesse est
 superiore quid medietate eius ad mēdiem inferiore ad aquilonem decli-
 nante centrum in eius cum longitudinibus medij superficiē ecliptice
 coherent. Propter dictas aut deuaciones orbibus pñumeratis alium
 mundo concentricum pñictos omis includentem superaddi uidetur
 oportere. ad cuius motu triplicis predictę deuaciones accidant
 Sed superficies epicicli plana a superficie deferentis hac atq; illac declinatio
 mouetur primo super diametro epicicli per longitudines medias ab
 auge uera eunte quo motu fit ut diameter augis uere et oppositi super-
 ficiem deferentis secet. ita ut aux uera in unā partem et oppositū i alia
 a deferente declinet. hec tñ declinatio motui centri epicicli taliter pporcio-
 natur. ut quacūq; centrum epicicli fuerit in auge equantis dicta dya-
 metri nusq; a deferente declinet. s; in superficie eius constituitur. Ce-
 tro aut epicicli ab ea recedente aux uera epicicli a superficie deferentis
 declinare incipit. In uenere quidem septentrionem uersus. In mercurio
 uero ad meridiem. et oppositum augis uere ad partem oppositam que
 declinatio continue augetur. usq; centrum epicicli ad nodum eade per-
 uenerit. s; dum ab auge equantis 90 gradibus sedum successionem si-
 gnorum distiterit. tunc enim maxima dictę dyametri continget decli-
 natio. que postea continue minorabr' donec centrum epicicli ad opposi-
 tum augis equantis peruenerit. Vbi rursus nusquam dicta dyametri
 declinat. s; in superficie deferentis constituitur. Inde uero centro epicicli

21.
15

recedente nodum alium uersus aux uera incipiet declinare a superficie de-
 ferentis. in uenere qd ad meridiem. in mercurio uero ad aquilonem. et
 oppositum augis ad partem oppositam & maioratur successiue declina-
 tio donec ad nodum alium centrum epicicli peruenerit. Vbi rursus max-
 fiet. dehinc aut decrescit donec in augem equantis uenerit. Vbi sicut pri-
 mo dicta diametri in superficie deferentis erit. inde prior dispositio est
 redit. Quandocumq; igitur maxima deferentis deuiacono contingit nullam
 epiciclus declinaconem habet. & qm hęc nulla est. hęc maxima est. Secundo
 aut mouetur superficies plana epicicli a superficie deferentis declinando
 super dyametro epicicli per augem ueram & eius oppositum eunte. quo
 motu fit ut diameter epicicli per longitudines medias ab augē uera tra-
 siens. superficiem deferentis quicq; secet ita ut medietas epicicli sinistra
 in unam partem. dextra in aliam a deferente reflectantur. sinistram
 aut uoco q post augem epicicli secundum successionem existit. h tñ dictę
 dyametri reflexio etiam motui centri epicicli propoconata est taliter
 ut quicunq; centrum epicicli fuit in nodo capitis. scilicet in interseccon ante
 augem deferentis cont signorū successionē gradibus 90 nulla sit dictę dy-
 metri reflexio sed in eadem superficie cum deferente locetur. Centro autē
 epicicli hinc augem uersus recedente medietas dyametri dictę sinistra siu
 orientalis a superficie deferentis. In uenere quid ad septentrionem. sed in
 mercurio ad austrum incipit. incipit reflecti. Altera uero medietas partem
 uersus oppositam. que quid reflexio continue augetur usq; centrum epi-
 cikli ad augem equantis uenerit. ubi tunc maxima fiet. post uero nodum
 alium uersus decrescit. donec ad eundem centrum epicicli peruenerit. Vbi
 rursus nulla accidet reflexio. Sed ab hoc loco centro epicicli transeunte. op-
 positum augis equantis uersus. iterum medietas sinistra dyametri euntis per
 longitudines medias incipit reflecti in uenere quid ad meridiem. ad aqui-
 lonem aut in mercurio. & augetur usq; ueniet ad oppositum augis
 equantis. ubi tunc iterum maxima fiet. hinc aut minuet successiue usq;
 dum centrum epicicli ad nodum capitis reuertitur. Vbi nulla fiet reflexio
 & rursus hinc prior redibit. Manifestum est igitur in loco deferentis
 ubi nulla contingit epicicli declinatio. maximā eius reflexionem accidere
 Deuiacones itaq; ab ecliptica. declinacones istiq; et reflexiones a deferente
 computantur. Et que scribunt in tabulis sunt que contingunt dum max-
 fiunt. Cum aut maxima contingit reflexio scilicet in augē deferentis ut
 opposito exeunte centro epicicli extremitas dyametri que reflectitur minore
 habet reflexionem. q plures partes circumferencie epicicli sub ea oppositum
 augis uersus existens. Punctus tamen circumferencie epicicli contactus a
 linea eam contingente a centro protracta tunc ceteris maxima habet reflex³

Sicut itaq; motus declinaconis epicycli fit super diametro que reflectitur
 ita eonuerso motus reflexionis epicycli super diametro declinante accidit
 Vnde uicissim una est axis motus alterius. Non igitur in istis sicut in
 superioribus oportet axem super quo fit motus inclinaconis epicycli cum
 extra nodos fuerit superficie ecliptice equedistare propt' dictas epicyclorū
 inclinacones atq; reflexiones orbis parui epicyclos intra se locantes a
 quibusda ponunt ad quorū motum eedem attingant.

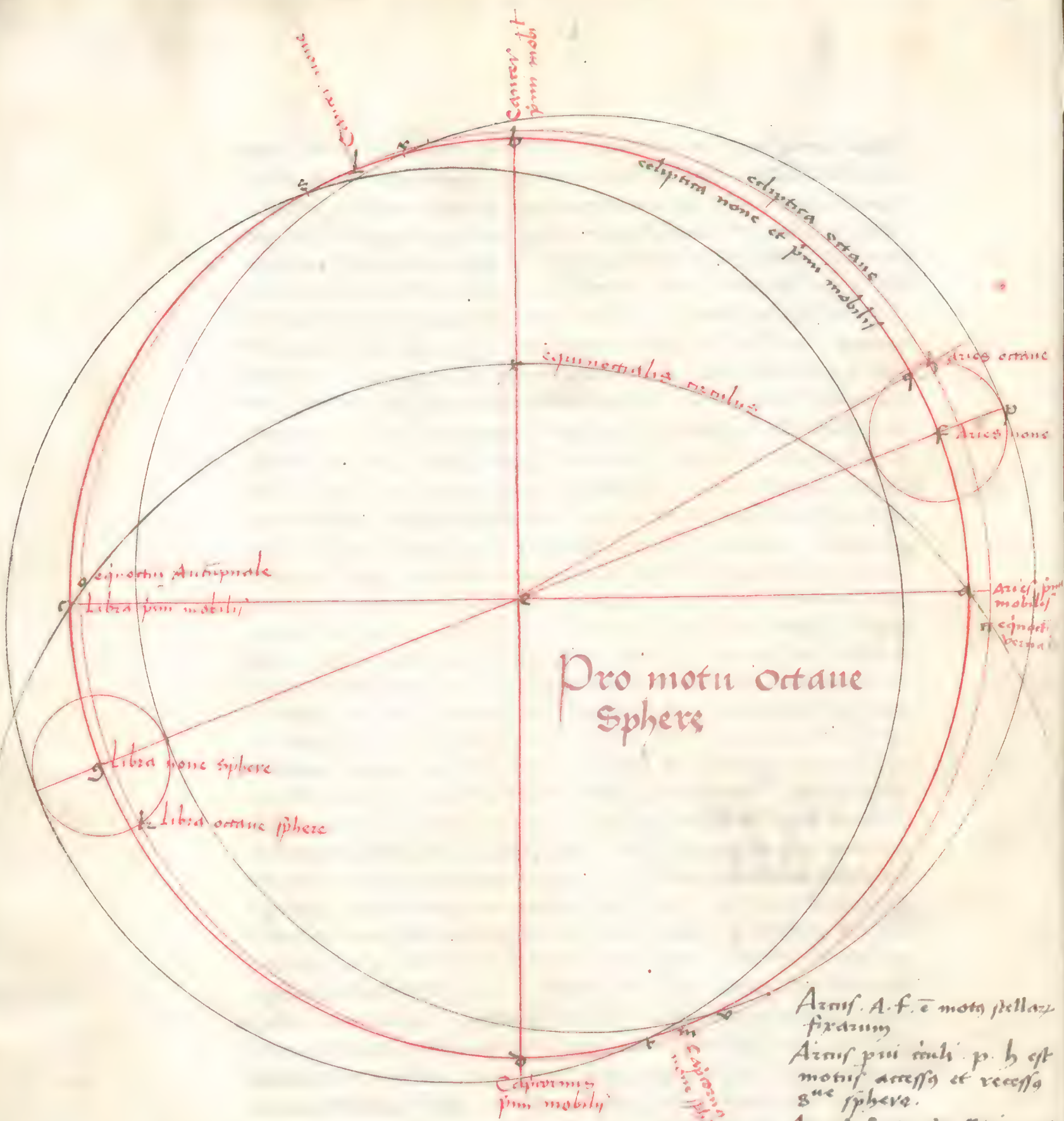




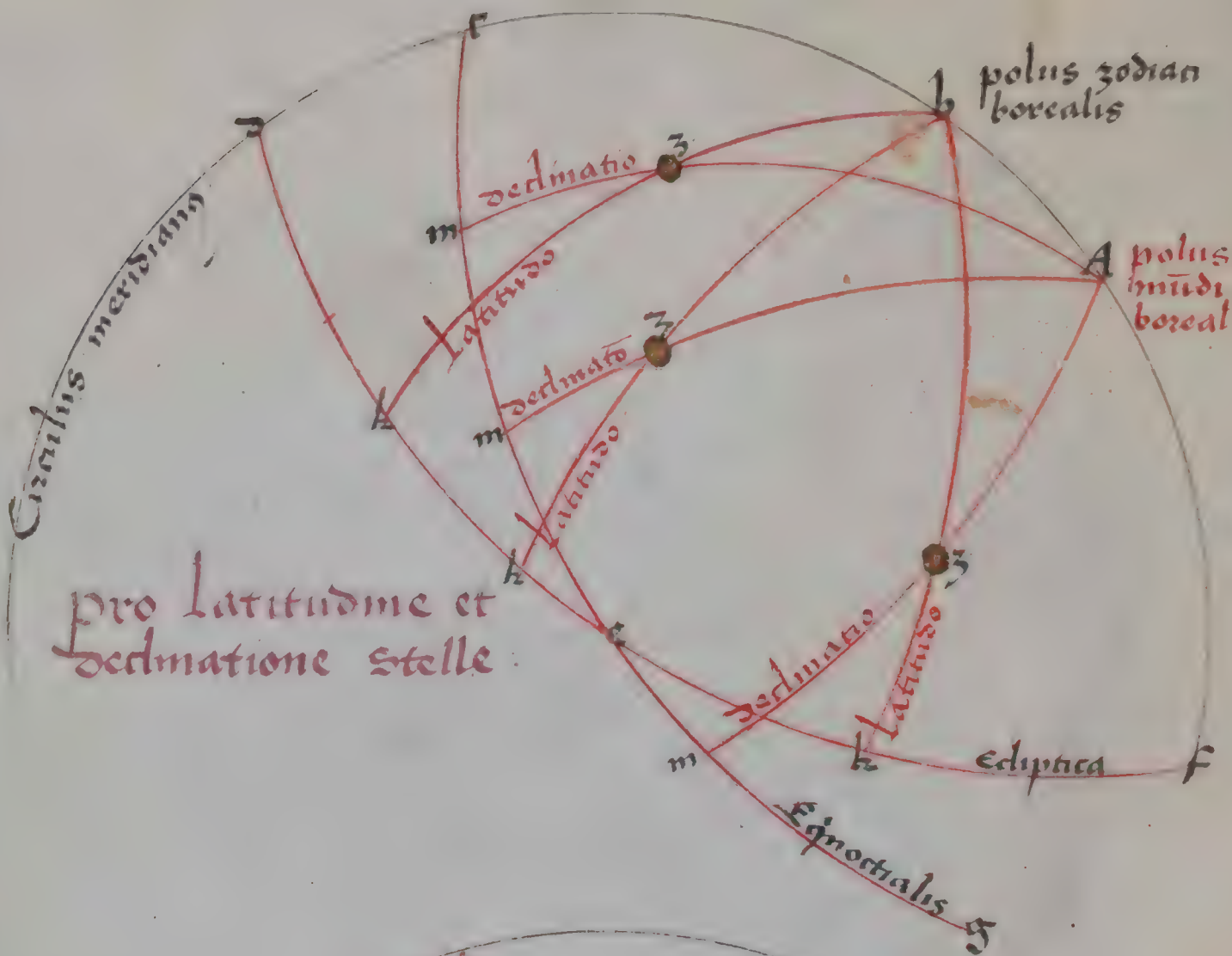
Octave spere ad cuius motum ut sepe dictum est. orbis
deferentes auges planetarum mutantur triplex inest
motus. Unus quidem a primo mobili scilicet diurnus
quo in die naturali semel super polis mundi reuoluit
Alter a nona spere que secundum mobile uocatur qui sp
est secundum successionem signorum contra motum primum
super polis zodiaci regularis ita ut in quibuscumque 200 annis per
unum gradum & 28 minuta fere progreditur. hic motus augium &
stellarum fixarum in tabulis appellatur. Et est arcus zodiaci primi
mobilis inter caput arietis primi mobilis & caput arietis nonae spere
interceptus. Superficies namque ecliptice nonae spere semper est in super
ficie ecliptice primi mobilis. Tercius autem est sibi proprius qui motus
trepidacionis uocatur siue accessus & recessus octave spere. Et fit sup
duos circulos paruos in concantate nonae spere equales sup principia ari
etis & libe eiusdem descriptos. sic q. duo certa puncta octave spere
q. capita arietis & libe eiusdem uocantur. Diametraliter opposita
circumferencias talium duorum circuloꝝ nonae spere regulariter descri
bant. cum hoc q. ecliptica octave spere semper intersecet eclipticam
nonae dum intersecat. saltem in capitibus caneri et capricorni nonae &

dyametrally oppositis. Vnde sequitur cum unus eorundem punctorum octauae spere est in medietate sui circuli meridiana. alter est in medietate sui circuli septentrionali. Ecliptica quoque octauae spere semper eclipticam nonne in partes equales dum secat secabit atque porciones circulorum pariorum altitatum equales. Velocitas motus istius regularis est ista ut quilibet duorum punctorum circumferenciam sui parui circuli in quo circumfertur in septem milibus annorum precise perficiat. Quia autem hoc motu predicta duo puncta scilicet capita arietis & librae octauae spere duas equales circulorum circumferencias describant. nulla tamen alia puncta eius circumferencias circulorum describere contingit. Capita uero cancri & capricorni octauae spere quae figuras conoidales habent pro basi lineas curuas utrimque a capitibus cancri & capricorni nonne pateri necesse est. Vnde & quaeque precedent ea quaeque uero secuntur. quaeque autem coniunguntur. Coniunguntur enim caput cancri octauae et caput cancri nonne dum caput arietis octauae fuerit in maxima latitudine ab ecliptica nonne. quod accidit in circulo magno per polos zodiaci nonne & centra circulorum transiunt. Poli autem eclipticae octauae improprie dicti poli quaeque accedunt ad polos eclipticae nonne quaeque sunt ab eis. quaeque uero ab eis remouentur. talis tamen accessus & recessus semper est super circulo magno per polos zodiaci nonne & centra circulorum pariorum eunte. Contingit itaque ut ecliptica octauae spere subdiuersa eius latitudine successiue in diuersis suis partibus equinoctialem primi mobilis intersecet atque intersecio talis nunc in ipso capite arietis primi mobilis accidat. nunc citra citra. nunc ultra. ita ut in tempore quo centrum parui circuli reuolucione una perficit quae in quadraginta noue milibus annorum contingit loquendo naturaliter quilibet punctus eclipticae octauae spere equinoctialem prope caput arietis atque et prope caput librae primi mobilis secuerit. quae quid sectiones in equinoctiali accedere. quaeque ad capita arietis et librae primi mobilis. quaeque autem ab eis remoueri uidentur. aliquando autem secundum. aliquando contra signorum successus progrediendo. Vnde fit ut maxime zodiaci declinationes uariabiles existant. Hinc itaque contigisse creditur a diuersis astronomis. diuersis temporibus eorundem maximarum zodiaci declinationum quantitates fuisse non equaliter inuentas maiores namque reperte sunt a ptolomeo quam ab almeone. quod utique cum silibus uis & modis processerint. Vix aliter quam tali motus diuersitate. uel simili sicut modo dictum est euenire potuit. Variacionem autem sectionis eclipticae octauae & equinoctialis respectu arietis primi mobilis. necessario sequitur. ut equinoctia similiter solsticia continue diuersificentur. Vnde non semper cum sol in capite arietis primi mobilis fuerit necesse est equinoctium accidere. sed stat antea fuisse uel postea secuturum esse. scilicet cum fuerit in sectione predicta.

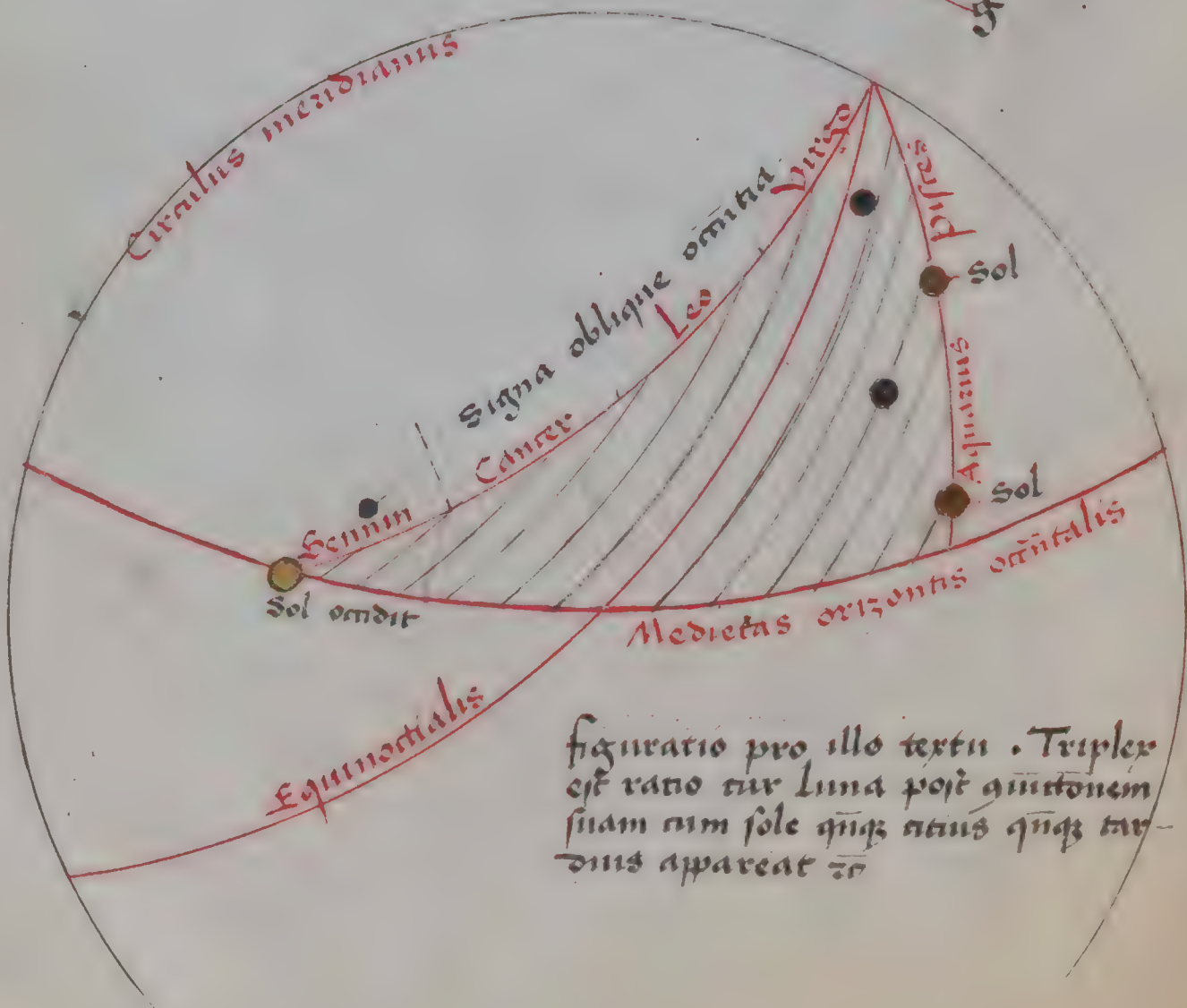
Ex quo namq; sicut supradictum est. orbis angem solis deferentes super
axe ecliptice octauæ spere ad motum eiusdem spere moueantur. & orbis
solem deferens super axe predicto axi equedistante necessario sequetur
ut centrum corporis solaris semper in superficie ecliptice octauæ spere repia
Hec aut superficies sepe ymo frequenter est extra caput arietis primi mo
bilis quare sequitur illatum. Similis de uariatione solsticiorum est ratio
Ex quibus quidem primo concluditur non esse necessarium solem existentē
in capite arietis uel libre primi mobilis nullam hęc declinatōem ab equinoct
ciali. Secundo similiter non esse necessarium. In capite cancri ul' capricorni
primi mobilis solem existentē ab equinoctiali declinatōem hęc maximā. Stat
enim solem esse in cūlo magno per polos ecliptice primi mobilis et caput
arietis eiusdem transeunte. et tamen esse extra superficiem equinoctialis.
Sic stat eum esse in circulo magno per polos zodiaci primi mobilis &
caput cancri eiusdem eunte et tamen tunc ab equinoctiali declinatōem
non habere maximam s; antea in ipa fuisse. ul' p' eam esse futurum. Hec
etiam sequitur tropicos cancri & capricorni continue respectu equinoct
cialis uariari. nunc quidem uersus p'pinquando nunc ab eo elongando
certos tñ limites quos exire non pot' h' illa uariatio. Ex his aut stellarū
motibus satis apertum est. motum agregatum ex motib; none. & trepi
clacione octauæ. qñq; sedum successionem. nūc quide uelociter. nūc tard
qñq; aut stationarium. et qñq; cont' successionem contingere sedum di
uersum situm capitis arietis octauæ spere in circūferencia sui parui cū
culi. Difficile igitur ualde fuit huius motus antiquis reperire qualitatem
Vnde diuersi diuersimode in hoc fuerunt ymaginati. Aliqui namq;
dicebant auges et stellas fixas moueri p' 900 annos orientem uersus
continue. usq; ad gradus septem. dein pro alios 900 annos tantudem
econuerso occidentem uersus. Albategni uero dicebat eas moueri uno
gradu in 60 annis et 2 mensibus semper orientem uersus. Alfraga
nus aut putauit q' i centū annis unum gradum semp oriente uersus
perficerent. Mediū itaq; motus accessus & recessus octauæ spere.
est arcus cūli parui a puncto quarte circuli sedum successionem signi
usq; ad caput arietis octauæ spere computatus. Equatio aut octauæ
spere. est arcus ecliptice none spere. centrum parui cūli et circuli
magnum a polis ecliptice none per caput arietis octauæ transeunte
interiacens. Cum igitur mediū motus accessus & recessus nihil fuerit aut
semicirculus nulla fit dicta equatio. Sed si 90 gradus aut 210 fuerit
ipsa erit maxima. Cum aut tñ motus accessus & recessus fuerit sem
circulo minor. equatio erit semper addenda. sed cum maior fuerit erit
minuenda.



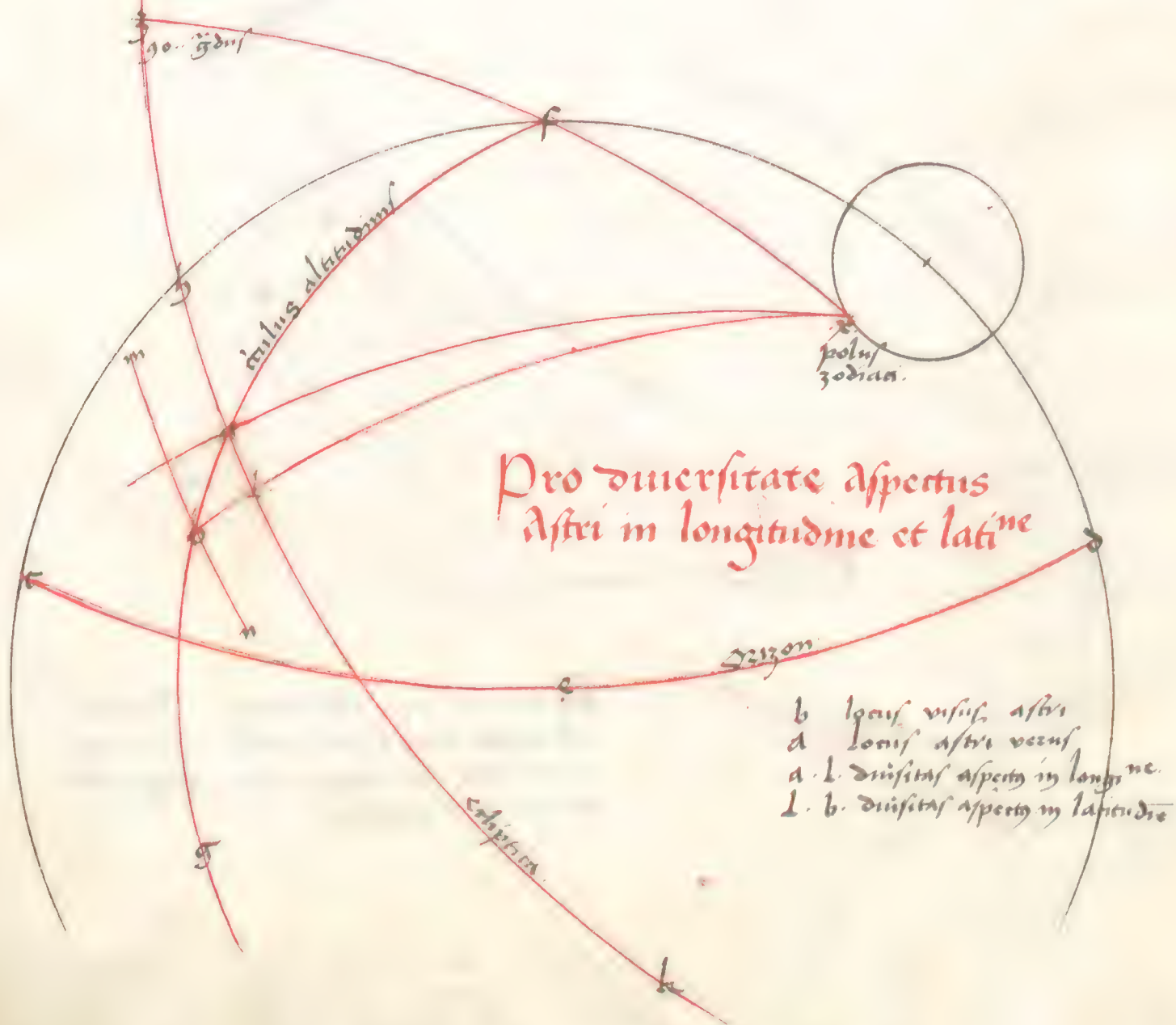
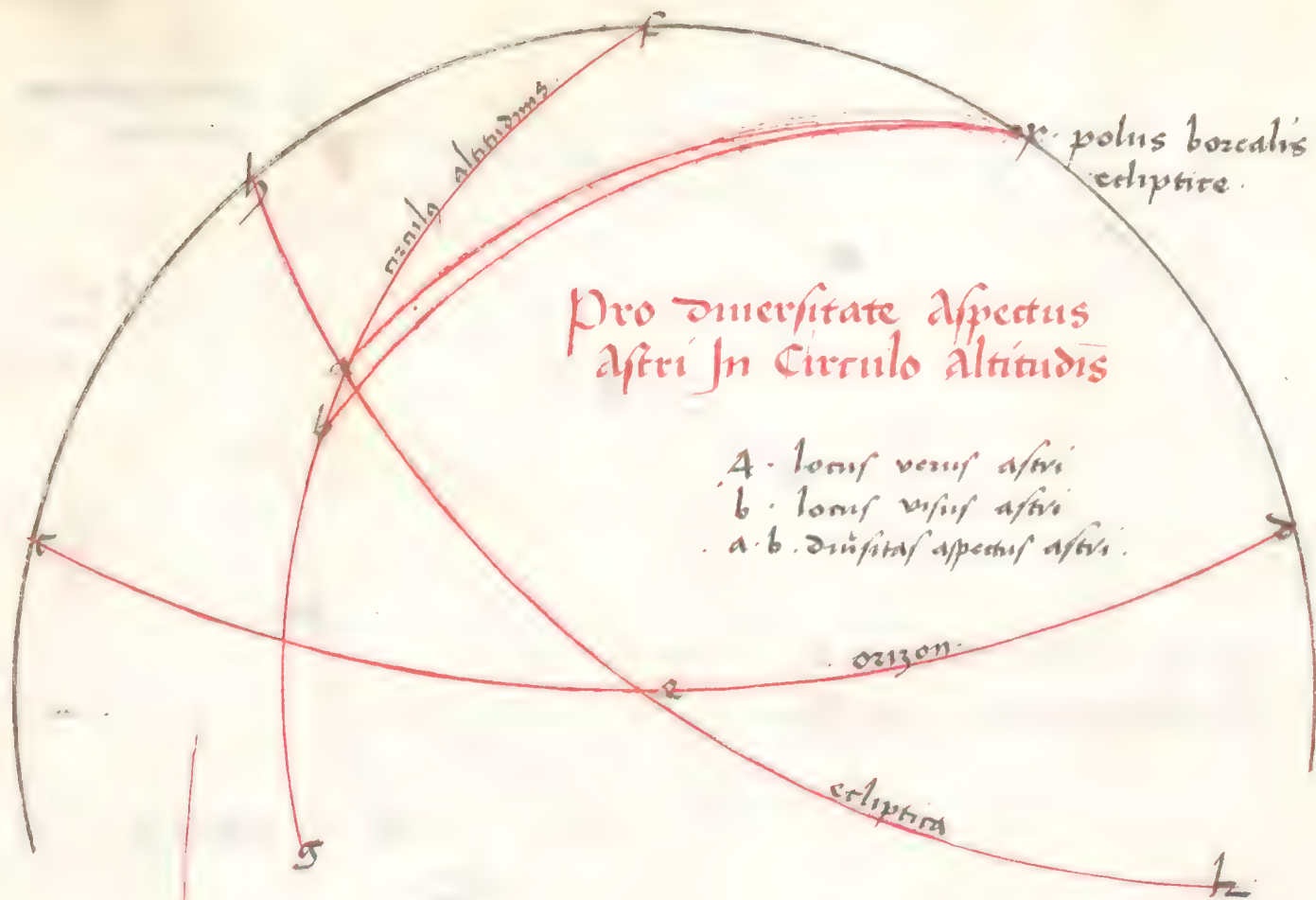
Arcus A. f. e motu stellarum fixarum
 Arcus pmi mobili p. h est motus accessus et recessus sue sphere.
 Arcus f. q. est cetero motus accessus et recessus 3^{ae} sphere

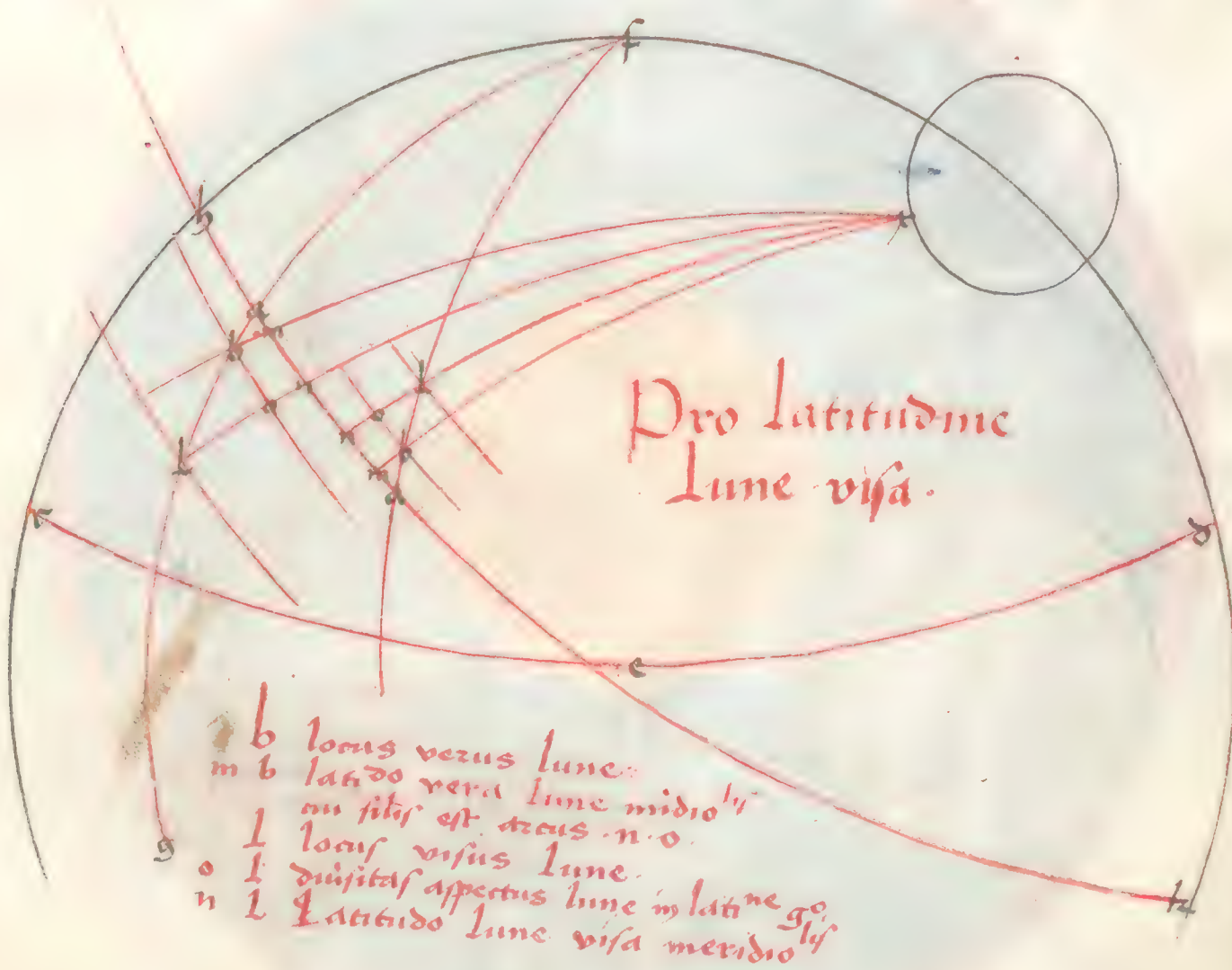
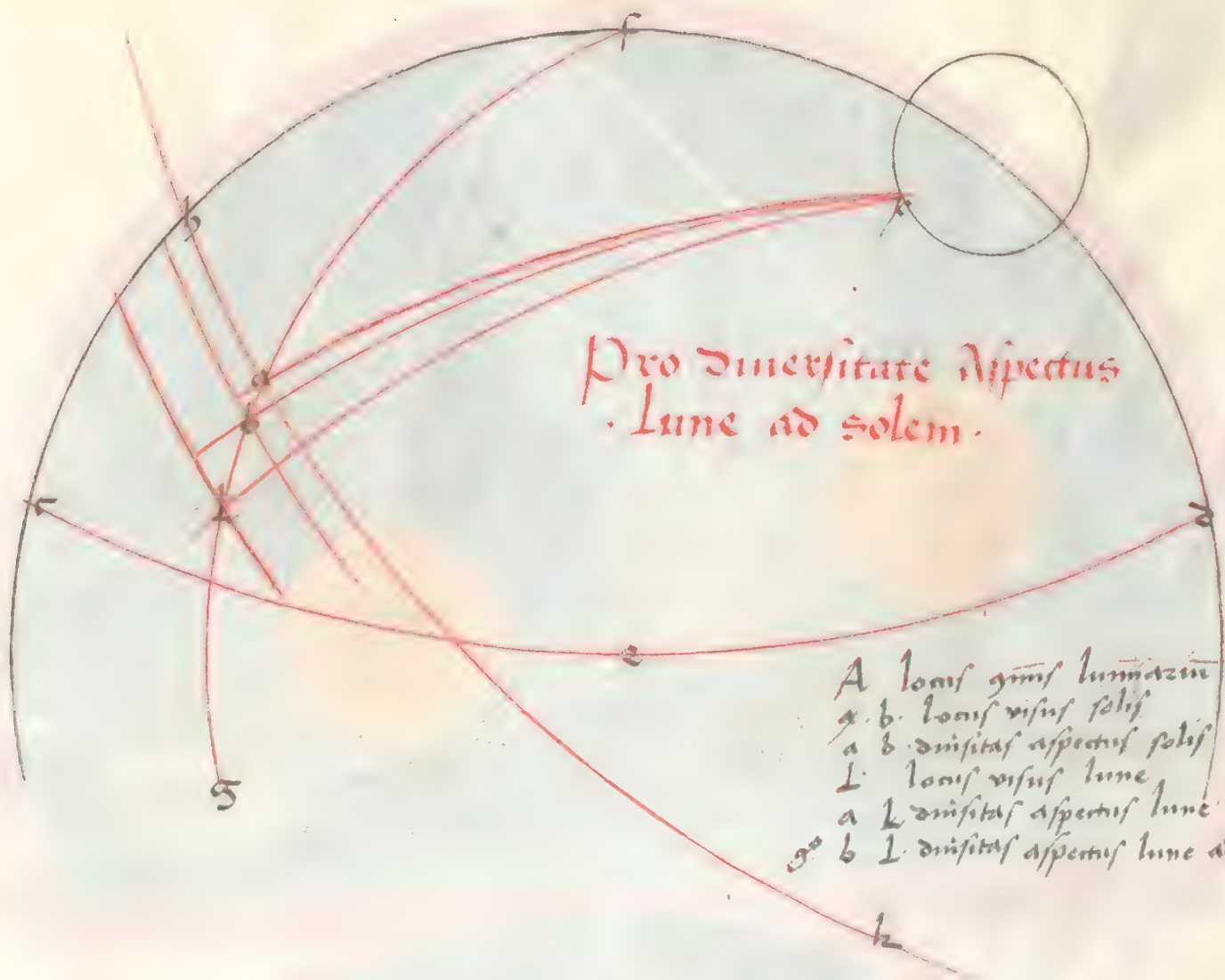


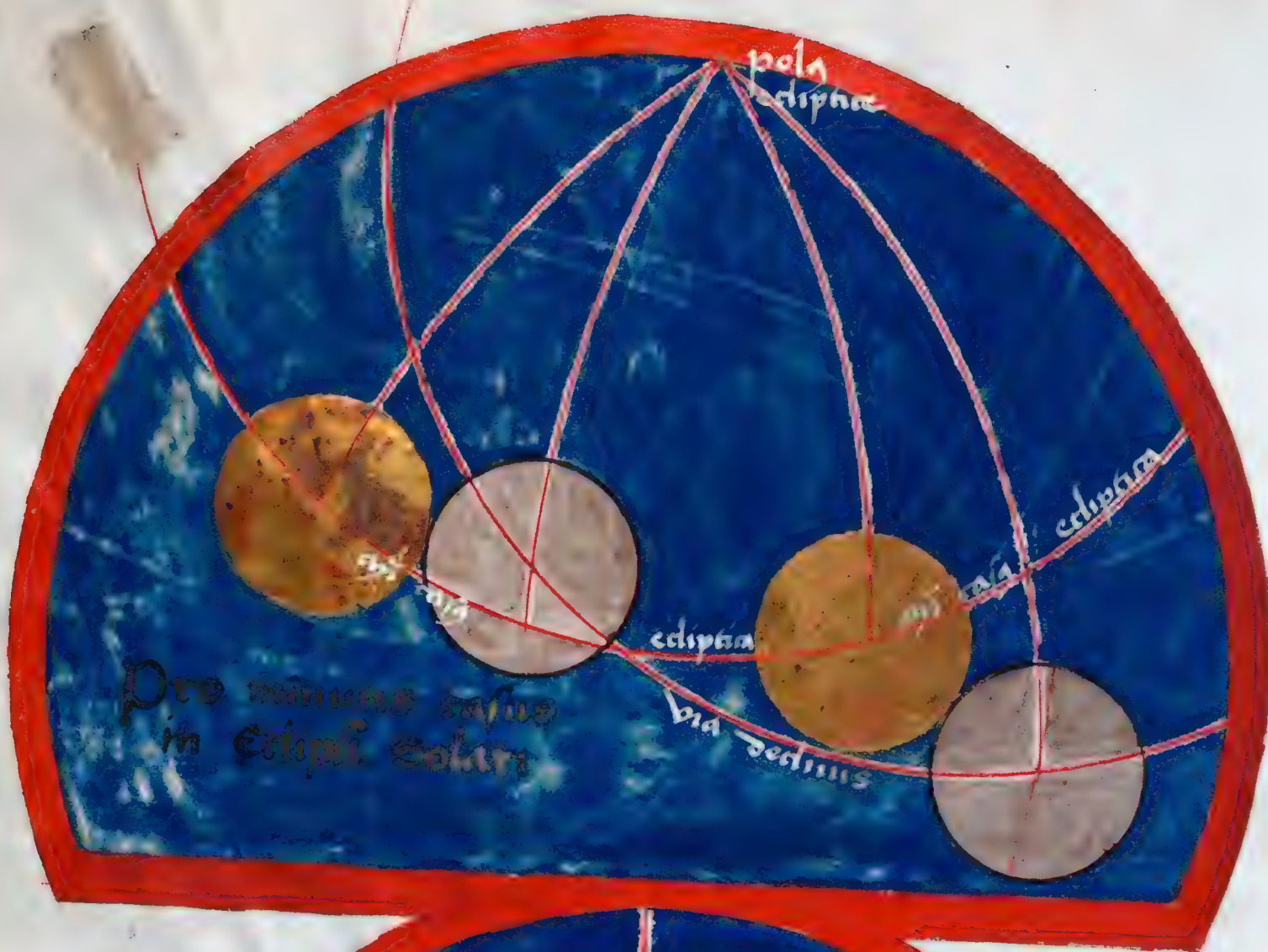
pro latitudine et
declinatione stelle

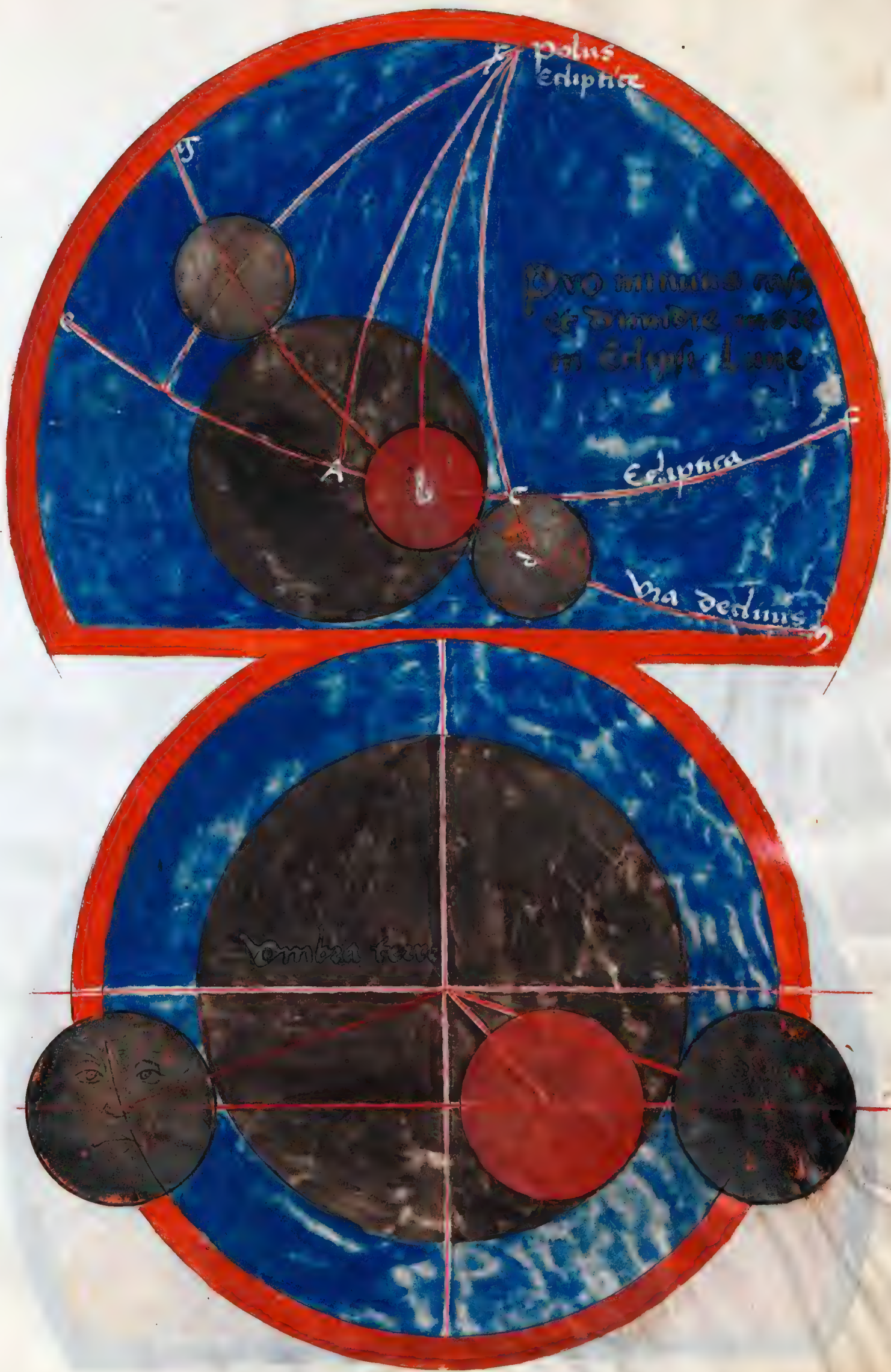


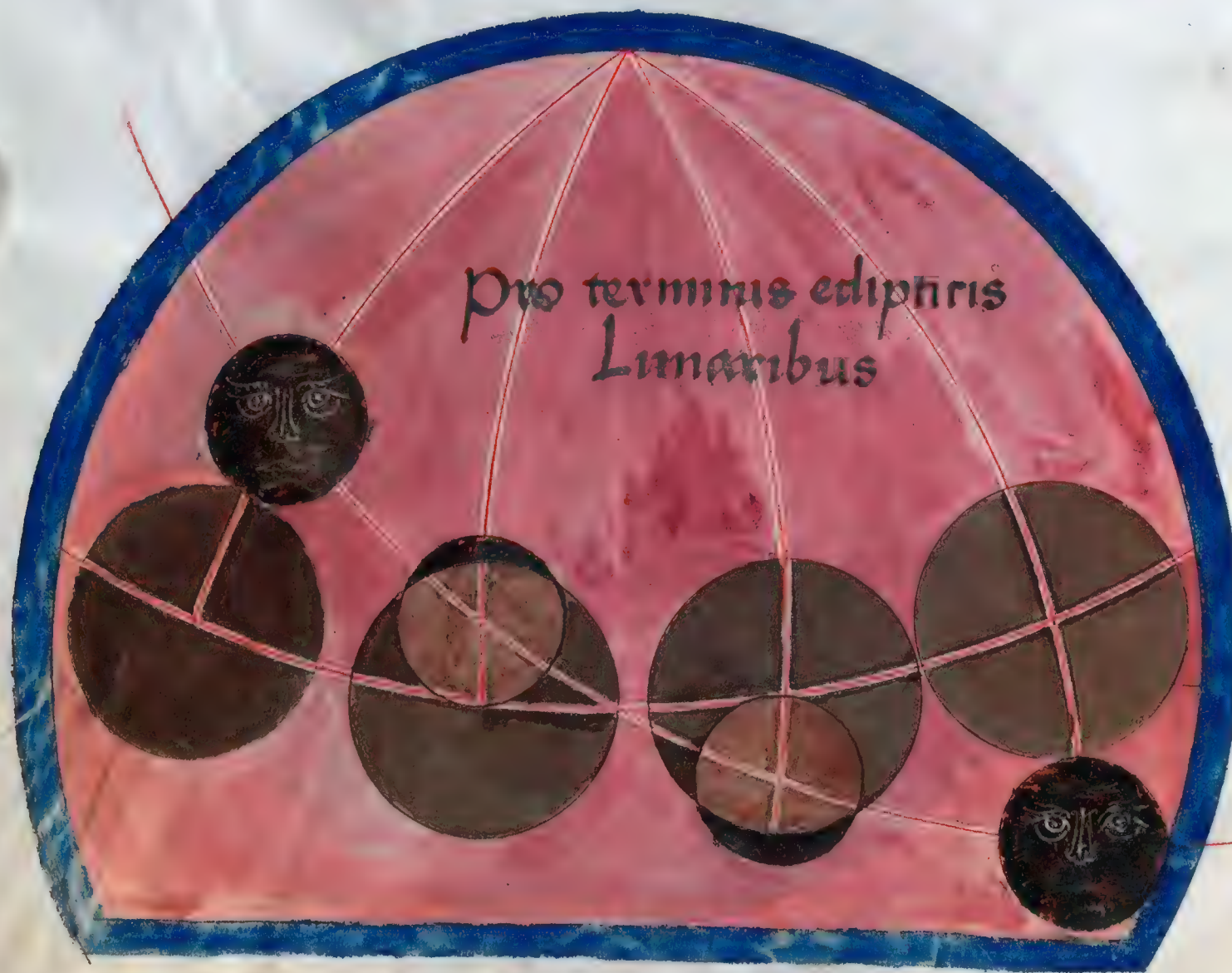
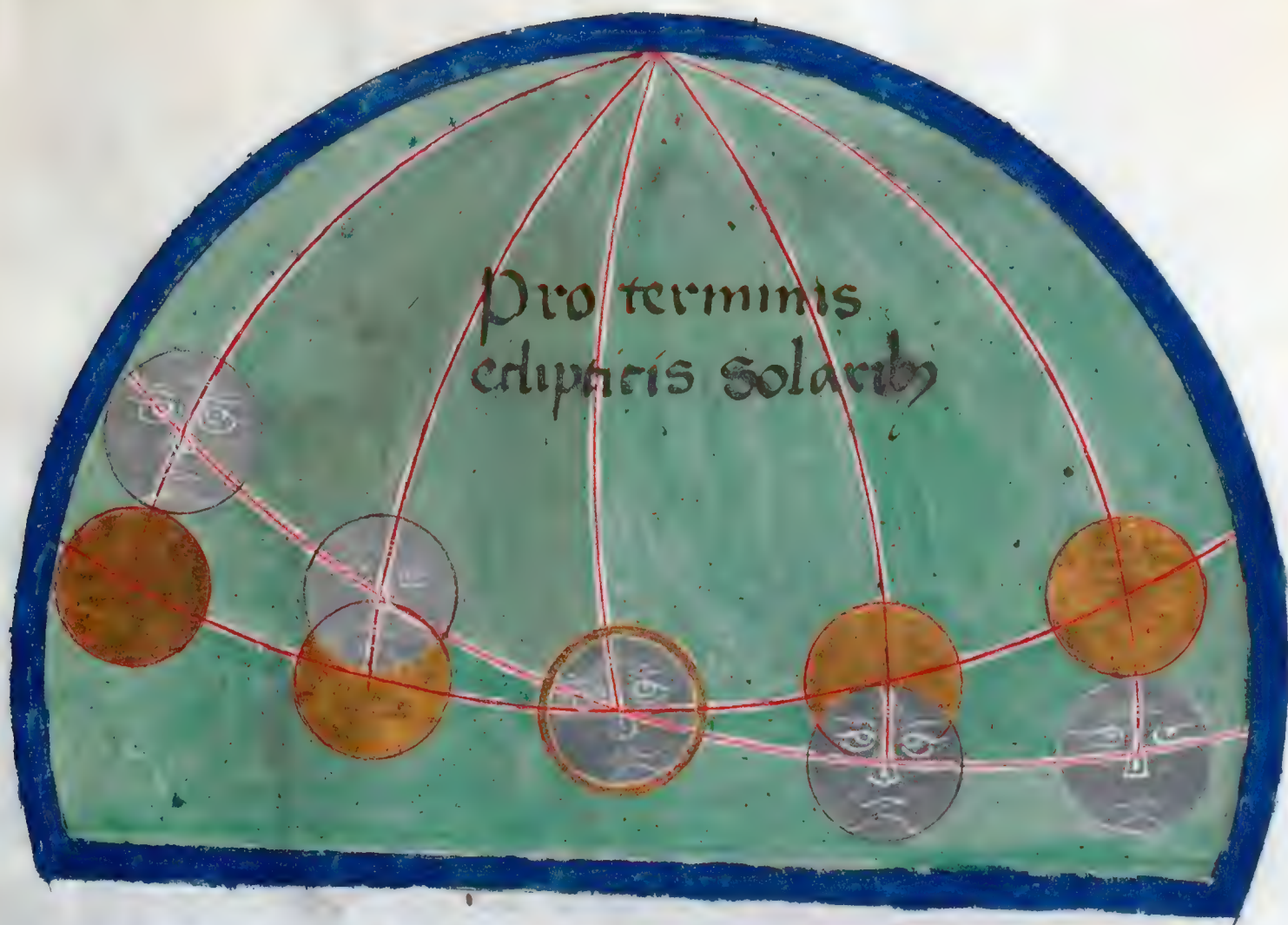
figuratio pro illo textu. Triplex
est ratio cur luna post conjunctionem
suam cum sole quique citius quique tar-
dus appareat et







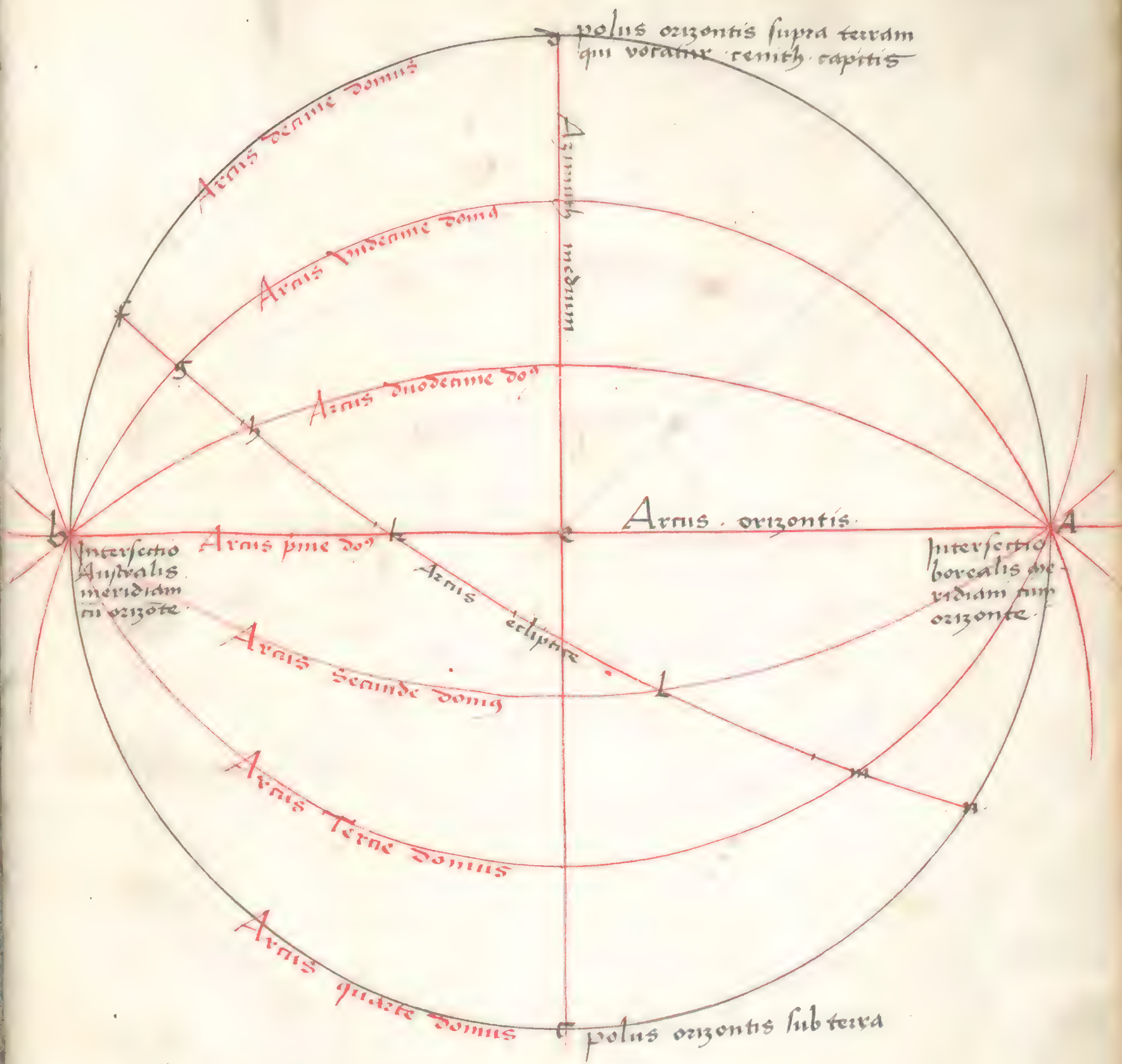




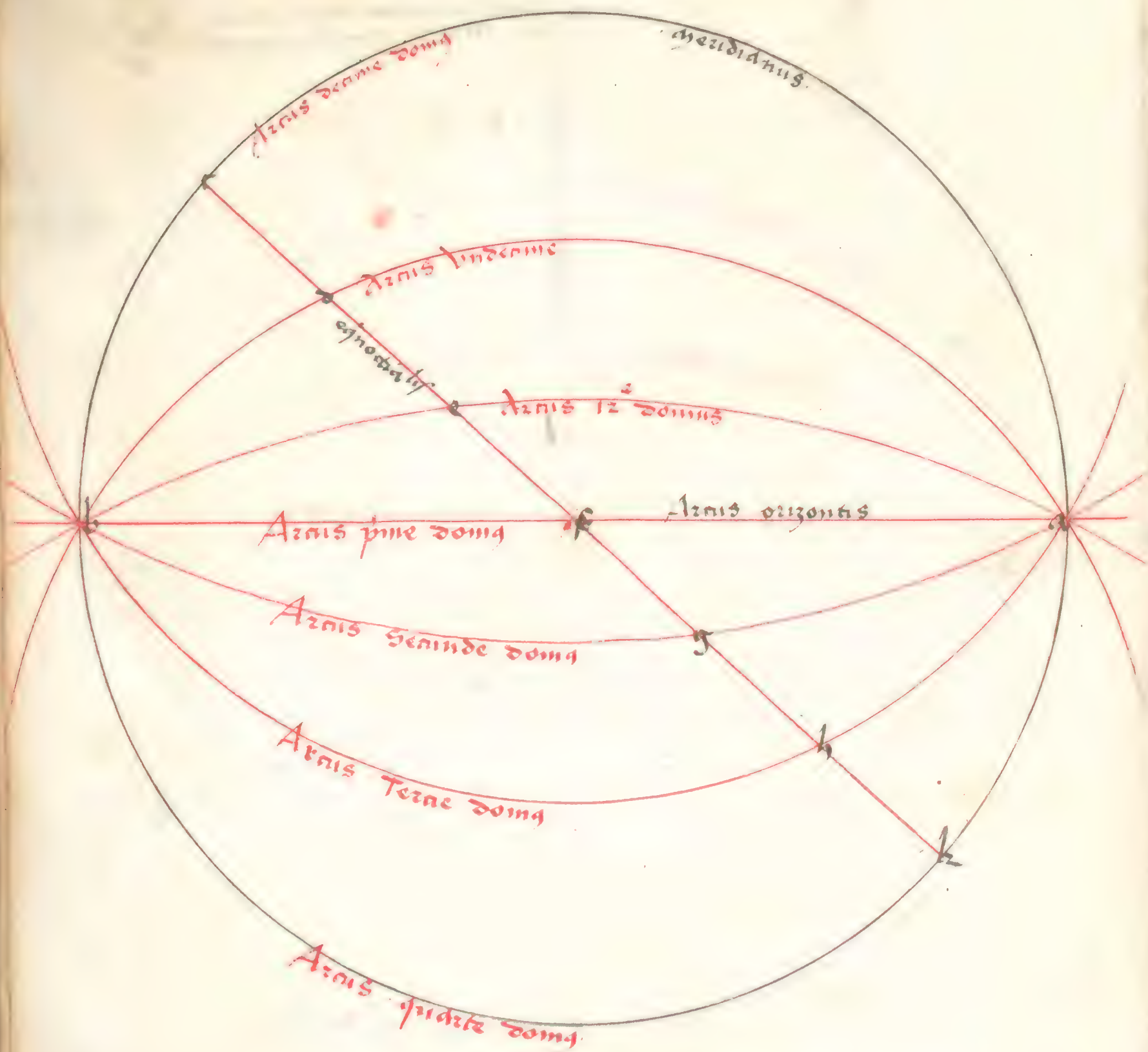




Presens figura ostendit equationem duodecem domoru
 celi in usu turrentem: que fit 2^m Arcus sex circuloz magnoz
 per polos mundi transeuntium et certas partes equinoctialis
 quequidem partes in quarta orientali supra orientem ex du-
 plo partis. 12^m arcus diurni g^ous ascendentis componunt^r
 In quarta vero orientali sub tra. ex residuo quo 60 g^og duplu
 predite partis. 12^m superant constituentur



In presenti figura ostenditur equatio duodecem domoz
celi: 2^m opinionem Campani quam M^r Joannes Gazulus
Ragulien sequutus est: Et fit 2^m arcus circulorum magnoz
per ambas intersectiones meridiani cum oriente traseuntiu
et equales divisiones circuli azimuth equaliter ab ambabz
intersectionibus distantis



Presens figura declarat equationem duodecem domorum
 celi 2^m viam magis rationabilem quam equatione Venet^{is}
 Vir Mgr Ioannes de kunigsberg Mathematicor^{um} princeps
 dignissimus rationabiliorē ymo veriorē alijs q̄ multis oste
 dit racombz. Et fit 2^m arctis circuloz magnor^{um} p̄ intersectiones
 meridiani in oriente transcutiūz et p̄ eāles diuisiones equatō





